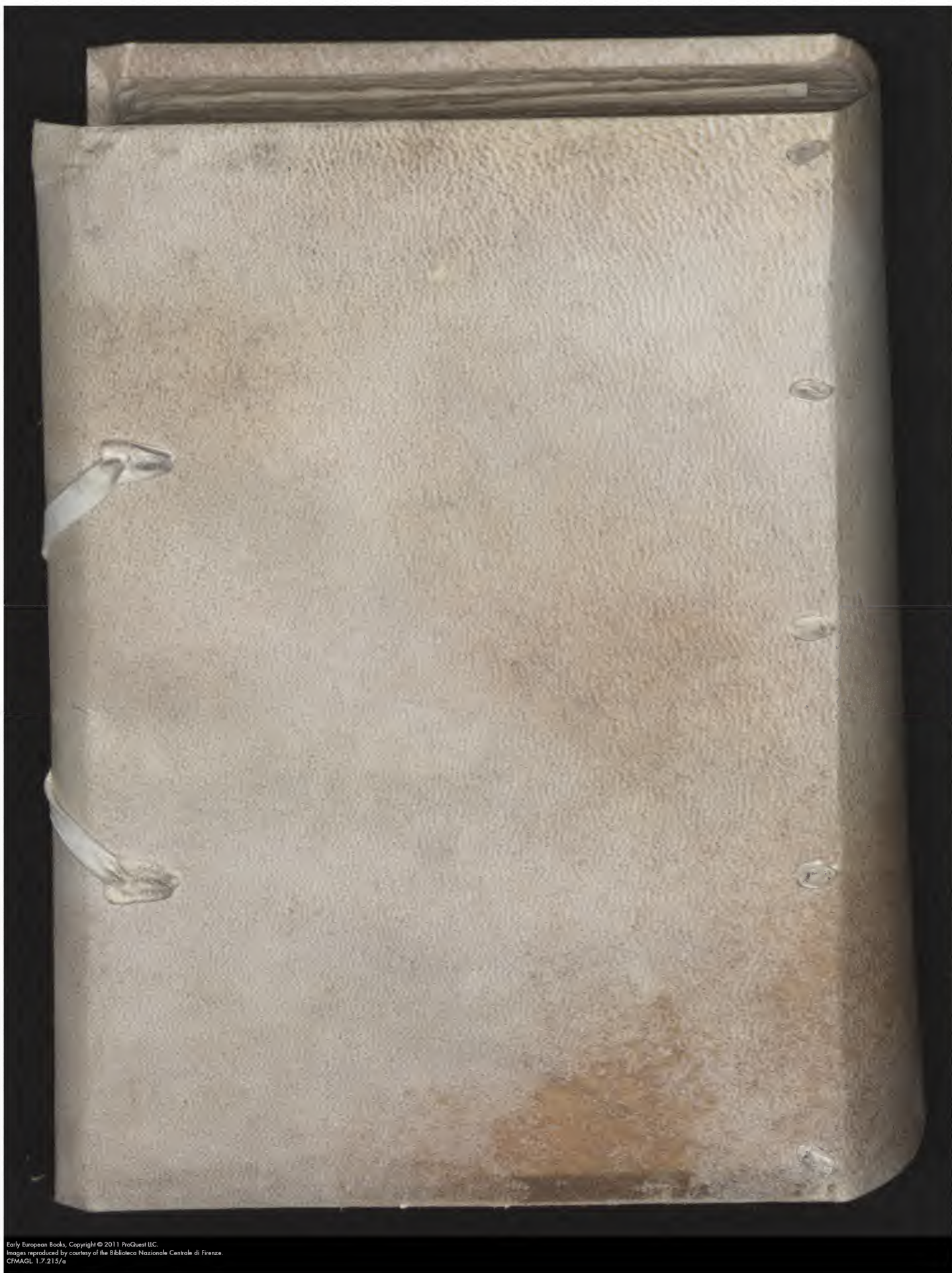






Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di Firenze.
CINAOL 1.7.215/a





Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di Firenze.
CFMAGL 1.7.215/a



Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di Firenze.
CINACOL 1.7.212/a

331
C V R S V S
PHYSICOMATHEMATICVS

P. FRANCISCI ESCHINARDI SOC. IESV
Matheſeos in Collegio Romano Profeſſoris.

ILLVSTRISSIMO DOMINO
FRANCISCO REDI
PATRITIO ARETINO
D I C A T U S.

PARS PRIMA. DE COSMOGRAPHIA.

T O M V S P R I M V S

Continens duplicem Tractatum.

*Primum de Sphaera. Secundum
de Astronomia.*

Additur in fine, quamplurium Quaestorum ex
praecedentibus Doctrinis Solutio.



ROMÆ, Ex Typographia Ioannis Iacobi Komarek Bohēmi,
apud Angelum Custodem. M DC LXXXIX.

Superiorum Permissu.

PHYSICOMATHEMATICVS

AVTHORIS FRANCISCO REDI

DISCIPULI

FRANCISCO REDI

PATRITIO ARETINO

DISCIPULO

PARS PRIMA. DE COSMOGRAPHIA

YOMVS PARS PRIMA

Continens duplicem Tractatum.

Primum de Spacia, Aeris, & Ignis.

Alterum de Solis, Lunae, & Stellarum Systemate.

AVTENTICA EDITIONE. In Typographia Francisci Redi, Florentiae, 1682.

Revisum 1700.

ILLVSTRISSIMO DOMINO
FRANCISCO REDI
PATRITIO ARETINO.

FRANCISCVS ESCHINARDVS. S. P. D.



QVOD diu debueram; nunc
tandem persoluo, Illustriss.
Domine; scilicet totius Rei-
publicæ litterariæ gratula-
tioni meam adijcere liceat;
quod nouam de Ortu, & in-
teritu Insectorum Philoso-
phiam inuexeris. Scio equidem, alios hoc idem
indicasse; vel etiam tentasse: Sed tibi potissi-
mum datum est; vt sententiam illam statueres;

a 2

at-

atque in studiosorum animis firmares : Quod
sanè insigniter gloriosum esse quis neget ? Legi-
mus plures suspicatos esse de Montibus Lunæ,
alijsque Cælestibus huiuscemodi : At id vnice
gloriosum reddidit Galileum vestrum ; quod fe-
lici ausu per Telescopium , Cælorum penetralia
perscrutatus , certis hæc experimentis , rationi-
busque Geometricis firmauerit , communique
Philosophorum Reipublicæ persuaserit . Quidni
igitur persimilem de Te laudem prædicauerim ;
quandoquidem omnium ferè mensibus insitam
illam nimio plus de Ortu ex putri Opinionem ,
penè delesti : Verùm hæc à te quasi per otium
eruditum acta : Ad profundioris te Palladis stu-
dia cura Principis euocauit : Et sanè Tibi debet
Italia : verius dixerim Europa , incolumitatem
tanti Principis , quam & in casibus difficillimis
admiraculum vsque Artis seruasti ; & diu serua-
turum speramus ; quotquot eius salutem opta-
mus ; optamus verò omnes ; quotquot inter cæ-
tera , quibus nitet decora , insignem eius pieta-
tem potissimum admiramur : Quid igitur mi-
rum ; si exageratis in Te muneribus , quæ à M.
Duce Ferdinando Maiores Tui acceperant, anti-
quo decori , Serenissimus Cosmus nouum adie-
cit ; Duplici enim Familia Tua nitet in præsen-
tia

: Quod
? Legi-
Lunæ,
d vnicè
quod fe-
netralia
ationi-
uniquè
Quidni
uerim;
nsitam
onem,
otium
dis stur-
i debet
itatem
illimis
serua-
a opia-
er cæ-
pieta-
ur mi-
x à M.
tanti-
a adic-
æsen-
tia

341
tia maiōris Crucis dignitate; in Fratre scilicet,
& Nepotē. Neque verò Florentissimæ Urbis,
ac ne totius quidem Hetruriæ finibus cohibetur
ingenij Tui virtus; sed & editis eruditissimis Li-
bris vbiq̃ fulges; & à remotissimis Terræ par-
tibus, de Quæstionibus difficillimis passim con-
fuleris: Quippe noua philosophandi Methodo
inducta, morborum curationes, & certiores,
& faciliores effecisti. Tibi denique debet Flo-
rentia; ceteræque etiam longè diffitæ Vrbes,
insignes alios Viros, quos tum exemplo, & do-
ctrina; tum Patrocinio ad Tui imitationem ex-
citasti; quippe signum perfectæ Virtutis facun-
ditas est: Quos inter præcipuè elucet Doctissi-
mus Vir Ioseph de Papa; cuius editos Libros,
tum ob elegantiam elocutionis; tum ob ingenij
perspicacitatem nemo est, qui non admiretur:
Exteriorum verò conatus Litterarios peramicè
foues; ac Philosophiæ studiosis patrocinaris;
quod & ipse non semel sum expertus: Quæ
etiam causa fuit; vt Librum hunc sub Tuo
potissimum Patrocinio ponerem: Hæc ha-
bui, quæ ne vel ignarus tantæ Virtutis, vel in-
gratus viderer; parcè tamen, & sine fuco adu-
lationis, Reipublicæ litterariæ, impressis typis
publicè exponerem, perpetuè extitura.

Dum

Dum hæc scriberem ; noua accessit Præconi
materia ; triplex scilicet Numisma eximie ma-
gnitudinis , quibus Sereniss. M. Dux Cosmus ,
totidem extare voluit Tuarum Virtutum im-
mortalia Monumenta ; nempe in singulis præ-
ter impressam spirantem vultus Tui Imaginem ,
videre est in inuersa parte symbolicas effigies ,
quarum vna Philosophiam , altera Medicinam ,
tertia Poësim ingeniosè adumbrat .

A D

coma
addic
gorij
affecu
men t
ceptis
tamen
fallaci
pbicis
bus , A
error e
ritur
tia ? Si
rendun
ipsa N
Accade
Ciampi



AD LECTOREM.

EX quo à Reuerendo Patre Nostro Præposito Generali P. Vincentio Carafa, anno salutis 1648. Disciplinis Mathematicis admotus fui; serio in id incubui; ut publicæ utilitati Cursum integrum Physicomathematicum componerem; ac sponte currenti magnos addidit stimulos Auctoritas Eminentiss. Cardinalis Gregorij Barberigi id ipsum suadentis. Puto, me denique id assecutum, serius tamen, quam olim sperarem; totum tamen temporis spatium elapsam in eo insumpsi; paucis exceptis annis, quibus ad Philosophiam diuertere, non sine, tamen maximo lucro: Mirum enim est, in quot incidant fallacias, qui vel Logica, vel Exercitationibus Philosophicis destituti, quales fieri solent in nostris Vniuersitatibus, Mathematicas disciplinas tractant; quantus enim error esset; si in tam stricta Methodo, qualis in ijs requiritur; vel semel erratum fuerit in deducenda consequentia? Sicut viceuersa in rebus Physicomathematicis recurrendum præterea est ad Physica experimenta, in quibus ab ipsa Natura docemur; ad hæc verò maxime contulit Accademia Romæ instituta ab Illustrissimo Præsule Ciampino.

Nec

Nec superuacaneum fuit totum illud tempus, quod in
hoc Opere insumpsi; quandoquidem nolui more pecudum
in aliorum Opiniones abire; sed singula ad trutinam exa-
minaui, quod benè, an malè, prudens, atque ingeniosus
Lector iudicabit;

AD LECTOREM
[Faint, mostly illegible text in a single column, likely a preface or introductory letter.]

¶

CARO.

C
C
tam,
in luc
pis m
rei gr
muni

EX
Auctor
nihil re
sed om
mant.
ratem.
de Vrbe

345

CAROLUS DE NOYELLE
Præpositus Generalis Societatis
I E S V.

CVM primam partem *Cursus Physicomathematici* à P. Francisco Eschinardo nostræ Societatis Sacerdote conscriptam, aliquot eiusdem Societatis Theologi recognouerint, & in lucem edi posse probauerint, facultatem facimus, vt Typis mandetur, si ijs ad quos pertinet, ita videbitur. Cuius rei gratia has literas manu nostra subscriptas, & sigillo nostro munitas dedimus. Romæ 25. Maij 1683.

Carolus de Noyelle.

EX Commissione RR. P. Sacri Palatii Magistri perlegi Librum hunc, cui titulus est. *Cursus Physicomathematicus*, Auctore R. P. Francisco Eschinardi Societatis Iesu, & in eo nihil reperi fidei contrarium, nihil bonis moribus aduersum; sed omnia consonant, omnia sanctionibus se sacris confortant. Vnde censeo prælo posse committi ad publicam utilitatem. Sic sentio saluo meliori &c. In hoc Collegio S. Thomæ de Vrbe apud Mineruam die 11. Octobris anno 1684.

*Fr. Franciscus Ramirez Regens Collegij
manu propria.*

Impri-

CAROLUS DE NOVELLE

IMPRIMATUR
Si videbitur Reuerendiss. Patri Magistro Sacri Palatii
Apostolici.

*Stephanus Ios:ph Menattus Episc. Cyrenen.
Vicesgerens.*

IMPRIMATUR,
Fr. Io: Petrus ab Alexandro Ordinis Præd. S. Th. Magister
Reuerendiss. P. Magistri Sac. Palatii Apost. Socius.

CAP. I
cinsq

CAP. I
nomi

Seçt. 1.

comm

Seçt. 2.

Seçt. 3.

Rape

Seçt. 4.

Seçt. 5.

lis.

CAP. I

Seçt. 1.

centr

Seçt. 2.

centr

Seçt. 3.

INDEX CAPITVM, ET SECTIONVM.

Numerus significat Paragraphum.

TRACTATVS PRIMVS. De Sphæra.

CAP. I. Sphæra Armillarum quid, CAP. II. De Circulo Horizonte,
eiusque partes. num. 1. eiusque proprietatibus. 21.

TRACTATVS SECVNDVS. De Astronomia.

CAP. I. Introductio ad Astro- nomiam. num. 64.	aliquot Solis effectibus, & pro- prietatibus. 85.
Seçt. 1. De Circulis Cælestibus in communi. 64.	Seçt. 4. De Solis Radijs, & ima- gine Optica. 87.
Seçt. 2. De Primo Mobili. 68.	Seçt. 5. De Crepusculo. 89.
Seçt. 3. De Motu Proprio, & Rapedo. 70.	CAP. III. De Luna. 90.
Seçt. 4. De Zodiaco. 73.	Seçt. 1. De motu Luna secundum longitudinem. 90.
Seçt. 5. De motu Primi Mobi- lis. 75.	Seçt. 2. De motu Luna secundum latitudinem. 93.
CAP. II. De Sole. 78.	Seçt. 3. De Luna lumine ætino, & passivo. 95.
Seçt. 1. Hypothesis Solis per Ex- centricum exponitur. 78.	Seçt. 4. De maculis Lunaribus. num. 96.
Seçt. 2. De Acquipollentia Ex- centrici cum Epicyclo. 81.	Seçt. 5. De aliquibus Lunæ acci- dentibus. 100.
Seçt. 3. De Maculis Solaribus, & b 2 , Seçt. 6.	

INDEX CAPITVM,

Sect. 8. De Libratione Luna .	104.	Sect. 8. Definitiones ex Hypo-	138.
CAP. IV. De parallaxi, & re-		thesi Excentrici.	
fractione, & modo cognoscendi		Sect. 9. De Venere, & Mercur-	139.
distantia Planetarum à Ter-	112.	rio .	
ra .		Sect. 10. De Saturni apparentia,	140.
Sect. 1. Quid sit parallaxis.	112.	& figura.	
Sect. 2. Comparantur inter se pa-		Sect. 11. De Ioue .	145.
rallaxis, & Refractio Calc-		Sect. 12. De Martis Apparen-	152.
stis.	114.	tia .	
Sect. 3. Modus separandi Refra-		Sect. 13. De Veneris Apparen-	153.
ctionem à parallaxi.	116.	tia .	
Sect. 4. Termini pertinentes aut		Sect. 14. De lumine passivo Pla-	153.
Parallaxim.	120.	netarum.	
Sect. 5. Inuenire Luna distantiam		CAP. VI. De stellis fixis.	154.
à Terra.	122.	Sect. 1. De motu fixarum secun-	
Sect. 6. Indagare Solis distantiam		dum longitudinem, & latitudi-	154.
à Terra.	125.	nem .	
Sect. 7. De Solis, & Luna ma-		Sect. 2. De lumine fixarum.	156.
gnitudine vera.	126.	Sect. 3. De stellis nouis.	
CAP. V. De Planetis minori-		Sect. 4. De Magnitudine fixa-	160.
bus.	128.	rum .	
Sect. 1. Hypothesis Longomonta-		CAP. VII. De Cometis.	161.
nica, seu Tyconica trium su-		Sect. 1. Enumerantur singuli Co-	
periorum Planetarum.	128.	meta, qui hactenus appa-	161.
Sect. 2. Hypothesis Copernicana		runt.	
trium superiorum Planetarum.	132.	Sect. 2. De aliquibus accidenti-	164.
num.		bus Cometarum .	
Sect. 3. Hypothesis Elliptica trium		Sect. 3. De materia, loco, & cau-	165.
superiorum Planetarum.	133.	sa efficiente Cometarum.	
Sect. 4. Impugnatur sententia Co-		CAP. VIII. De Systemate uni-	167.
pernicana.	134.	uersali .	
Sect. 5. De Anomalia Circuli an-		Sect. 1. Systema Aegyptium.	167.
ni.	135.	Sect. 2. Systema Terra mobilis,	169.
Sect. 6. De latitudine trium supe-		sive Copernicanum.	
riorum Planetarum.	136.	Sect. 3. Systema Tyconicum.	171.
Sect. 7. De Magnitudine, & di-		CAP. IX. Regula pro Motibus	
stantia trium Superiorum Pla-		Planetarum .	172.
netarum.	137.	Sect. 1. Explicantur varie spe-	
		cies motuum Caelstium.	172.
		Sect. 2.	

ET SECTIONVM.

Sect. 2. <i>Anni Tropici, & Aequinoctiales, an perfecte aequalles.</i>	173.	Sect. 1. <i>De Sole.</i>	200.
Sect. 3. <i>Modus conficiendi Tabulas motuum Planetarum, earumq. explicatio, & usus.</i>	174.	Sect. 2. <i>Reformatio Calendarij pro Luna.</i>	201.
CAP. X. <i>De Eclipsibus praecipue Solari, & Lunari.</i>	178.	Sect. 3. <i>Usus Epactarum.</i>	202.
Sect. 1. <i>Eclipsis quid, & quibus conveniat.</i>	178.	Sect. 4. <i>De Epactis Lunae post correctionem.</i>	204.
Sect. 2. <i>De Eclipsi Lunari.</i>	179.	Sect. 5. <i>Respondetur aliquibus objectionibus.</i>	207.
Sect. 3. <i>De Eclipsi Solari.</i>	184.	CAP. XII. <i>De modo observandi Caestia.</i>	209.
Sect. 4. <i>De Praedictione Eclipsium.</i>	187.	Sect. 1. <i>De Observatione Eclipsis Solaris.</i>	210.
Sect. 5. <i>Figura Caestis universa, liter quomodo fiat.</i>	191.	Sect. 2. <i>De Lunaribus Eclipsibus observatione.</i>	218.
Sect. 6. <i>Coniecturae pro Astrologia naturali.</i>	193.	Sect. 3. <i>De Observatione Cometae.</i>	249.
CAP. XI. <i>De Correctione Calendarij.</i>	199.	Sect. 4. <i>De Observatione fixarum num.</i>	255.
		Sect. 5. <i>De observatione Solstitij, & Aequinoctij.</i>	261.

QVÆSITA.

1. *Quæres modum faciendi Ephemerides, & explanationem ipsarum.* 230.
2. *Quæres modum prædicendi Plenilunium, & Nouilunium, & Eclipsim tam Lunarem, quam Solarem.* 231.
3. *Quæres modum præducenda Merid. in plano Horizontali.* 233.
4. *Quæres modum practicum pro cognoscenda altitud. Poli.* 236.
5. *Quæres modum practicum observandi Aequinoctium, & Solstitium.* 237.
6. *Quæres modum observandi Eclipsim Lunarem.* 238.
7. *Quæres modum practicum pro observatione Eclipsis Solaris.* 239.

Quæ-

INDEX CAPITVM,

8. Queres modum obseruandi
stellas fixas, vt addiscan-
tur singularum loca. 240.
9. Queres modum facilem, &
promptum pro dignoscen-
dis de visibilibus, & nunc
Planetis. 241.
10. Queres modum cognoscendi
hic, & nunc verum Ple-
nilunium, & quadrantem
Lunæ. 242.
11. Queres modum obseruandi
Cometas. 243.
12. Queres an colores, qui appa-
rent in Luna, sint rea-
les. 246.
13. Queres modum obseruandi
maculas Solis. 247.
14. Queres in quanta distantia
à Terra debuisset esse
Phaëton ad hoc vt iuxta
Fabulam Terra combu-
reretur. 248.
15. Queres regulam pro spatio
Terræ visibili. 249.
16. Queres an refractione, quæ sit
in æstate, sit diuersa ab ea,
quæ sit in hyeme. 250.
17. Queres, vnde fiat, vt sæpe
stellæ per Telescopium
apparent minores. 251.
18. Queres, an simul tempore
possint videri Sol, & Lu-
na ex diametro oppositi
&c. 252.
19. Queres, quantum temporis
insumat corpus Solare,
dum occidit. 253.
20. Queres, cur radij Solares
adeo noceant capiti hu-
mano. 254.
21. Queres ratione Iridis. 255.
22. Queres, vnde fiat, vt in
stellis fixis non fiat Pa-
rallaxis, & tamen fiat
refractione &c. 256.
23. Queres imitationem Eclip-
sis Lunaræ. 257.
24. Queres, vnde fiat, vt pa-
rallaxis inducat tam no-
tabilem varietatem in
Eclipsi Solare, ac fere
nullam in Lunare. 258.
25. Queres, vnde fiat, vt Lu-
næ effigies transmissa per
tubum Opticum appareat in
carta sufficienter visibilis,
at verò non ita eius Ecli-
psis. 259.
26. Queres, quanam Telesco-
pia sint aptiora ad obser-
uanda Cælestia. 260.
27. Queres modum facilem, quo
demonstretur, stellas fixas
non subesse parallaxi. 261.
28. Queres, quare Vrbes illu-
minate à Sole, dum spa-
tium intermedium est ob-
scuratum, appareant pro-
ximiores. 262.
29. Queres, an posito quod At-
mosphæra Terræ est cau-
sa alicuius illuminatio-
nis in Luna, id fiat eo mo-
do, quo fit Crepusculum
&c. 263.
30. Queres, quare stellæ fixæ
scintillant &c. 264.

31.

32.

33.

34.

35.

36.

37.

38.

ET SECTIONVM.

31. *Quæres, unde fiat, ut maiores accidunt sæpius Eclipfes Lunares, quam Solares.* 265.
32. *Quæres, unde fiat, ut non appareat de nocte Aether illuminatus.* 266.
33. *Quæres, quale Telescopium requireretur ad videndum, v.g. equum in Luna.* 267.
34. *Quæres, an possit interuenire fallacia in usu Telescopij.* 268.
35. *Quæres, quid faciendum, cum non habemus locum satis aptum ad obseruanda Cælestia &c.* 269.
36. *Quæres, unde fiat, ut Sol, & Luna propè Horizon-tem appareant maiores, &c.* 270.
37. *Quæres, quare Solem, & Lunam indicamus bipedalem.* 271.
38. *Quæres, quanto tempore, mola lapidea conficeret spatium à Saturno.* 272.
39. *Quæres, utrum Luna frigefaciat.* 273.
40. *Quæres, quomodo indaganda sit latitudo, & longitudo geographica.* 274.
41. *Quæres quid sint Zonæ, & Climata.* 275.
42. *Quæres modum transferendi in globum fixas.* 276.
43. *Quæres modum describendi Globum Geographicum.* 277.
44. *Quæres, cur sub linea Aequinoctiali nauigantibus omnia marcescant, num.* 278.
45. *Quæres altitudinē Poli plurius Urbium.* 279.
46. *Quæres declinationem graduum Eclipticæ.* 280.
47. *Quæres tempus semidiurnum &c.* 281.
48. *Quæres Methodum vniuersalem seruandam in Astronomia; ne incidatur in circulum vitiosum.* 282.

APPEN-

INDEX CAPITVM.

APPENDIX PRIMA. 283.
In Tractatum de Impetu.

APPENDIX SECUNDA. 284.
De Pendulo.

APPENDIX TERTIA. 285.
De Barometro.

APPENDIX QUARTA. 286.
De Momento Grauium &c.

APPENDIX QVINTA. 287.
De Horologio Hydraulico.

TRA-

10K2
1.7.215
283

CVRSVS
PHISICOMATHEMATICI

PARS PRIMA

De Cosmographia.



OMINE Cosmographiæ intelligi-
tur ex Græco Idiomate, Mundi
Descriptio: Cum igitur Mundus
diuidatur in partem Cēlestem, &
Terrestrem: De prima agit Astro-
nomia; de secunda Geographia:
Sed ad utramque præmittendus est brevis Tra-
ctatus de Sphæra.

TRACTATVS PRIMVS

De Sphæra.

Tractatus iste videbitur sanè imperfectus;
cum sint tantummodò Summulæ, quæ præ-
mitti solent ad Astronomiam præcipuè; & viua
potius voce, atque materiali descriptione, seu de-
signatione; quam mortuo Scripto essent expo-
nendæ.

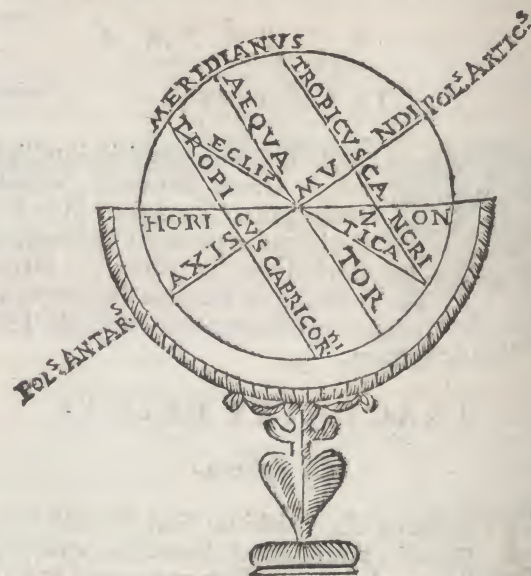
CAPVT PRIMVM

Sphæra Armillaris quid, eiusque partes.

Præcipuus huius Opusculi scopus esse solet,
intelligentia sphære Armillaris; hoc est non
solidæ, atque integræ, quæ dicitur Globus; sed
A com-

ⁱ
Sphæra Ar-
millaris, quid

2 *CAP. I. DE SPHAERA*
compactæ ex quibusdam circumferentijs circulo-
rum; quæ, ob similitudinem, Armillæ dici pos-
sunt; prout apparet hic in figura: Ad huius ta-



men intelligentiam, optimum erit; si non pictam;
sed realem huiusmodi Sphæram tibi proponas
ante oculos: In mathematicis enim, præsertim
Tyrones iuuare debent, quantum fieri potest,
imaginationem; ad quam præcipuè pertinet hæc
operatio.

3 *Circuli quæ-
les in Sphæra* Monendus est autem Lector, huiusmodi cir-
culos hic representatos non esse realiter in Cælo;
sed vtiliter fingi ad plurima explicanda. Diuidun-
tur huiusmodi circuli in maximos, & non maxi-
mos. Maximi circuli in Sphæra sunt omnes æqua-
les

3 *Circuli ma-
ximi.*

ARMILLARI.

3

les inter se; mutuò secant se, & bifariam; habent pro Centro centrum totius sphæræ; diuidunt singuli Sphæram in duo æqualia Hemisphæria.

Reliqui circuli non maximi, non habent pro centro centrum Sphæræ; sed aliud punctum, plus, minus distans à centro Sphæræ; prout circulus minor est, vel maior. Aduerte, alium esse Polum, seu Polos circuli, aliud esse eius centrum; quamuis enim Polus æqualiter distet à singulis punctis circumferentiæ circuli, & pariter centrum æqualiter distet à singulis punctis circumferentiæ circuli; tamen in hoc differunt; quod centrum est in ipso plano circulari; at verò Polus est extra dictum planum. Qui desiderat perfectam cognitionem circulorum in Sphæra, studeat Clauro in Theodosium Tripolitam, seu Ricciolio in Almagestum.

Explicaturus munera, & proprietates singulorum huiusmodi circulorum, suadeo tibi; vt ad iuuandam imaginationem, proponas ante oculos, non solam Sphæram armillarem, de qua præcipuè agimus; sed etiam integrum aliquem, ac solidum globum, in cuius superficie descriptæ sint huiusmodi circumferentiæ, quas in prima figura vidisti: Si igitur concipias huiusmodi globum, motu vni-formi, ac circulari circumuolui; prout rotæ circumuoluuntur circa suum axem, statim percipies in ipso imaginarium axem A.B., circa quem totus globus circumrotatur, & in axis extremitatibus A.B. duo veluti puncta fixa, & immobilia, circa quæ vertitur totus globus, quæ vocantur Poli; in ordine ad quæ puncta fixa, in globo



6
Axis Mundi
quid.

7
Poli Mundi.

A 2

Cele-

4 *CAP. I. DE SPHAERA*
 Celesti, determinantur vocationes singulorum
 corporum.

8
 Aequator Cir-
 culus.

9
 Gradus in cir-
 culo quid.

10
 Ecliptica.

11
 Motus pre-
 prius quid.

12
 Motus raptus
 quid.

Iam verò in supradicto globo, oportet primò
 imaginari circulum maximum M N., per quem
 diuiditur globus in duas æquales partes, seu He-
 misphæria, in quibus Hemisphærijs singuli supra-
 dicti Poli distant hinc inde à supradicto circulo
 M N. vndique æqualiter; & hic circulus dicitur
 Aequator ob rationes infra dicendas; qui iuxta
 communem regulam circularum, diuiditur in
 360. partes æquales; quæ vocantur gradus. Se-
 cundò imaginari oportet alium circulum maxi-
 mum O P., qui supradictum Aequatorem secet ad
 angulum acutum graduum viginti trium cum
 dimidio (sicut enim anguli rectilinei; ita Sphæ-
 rici mensurantur proportionaliter per gradus
 arcus subtenfi); vnde fit; vt hic circulus O P.
 obliquè se habeat ad Aequatorem M N., & ad præ-
 dictos Polos A. B. inæqualiter; per vnam enim sui
 partem P. accedit ad B. vnum ex prædictis Polis;
 per aliam O. ad alterum A.; & per consequens
 hic secundus circulus habet suos Polos diuersos
 ab illis (vnusquisque enim circulus in globo ha-
 bet suos Polos, aliquando communes cum alijs,
 aliquando diuersos): Dicitur autem hic circulus
 ecliptica, ob eclipses Solis, & Lunæ, quæ in eo
 circulo contingunt, vt alibi dicemus.

Tertiò oportet imaginari circumuolutionem
 dicti globi super prædictos Polos A. B. ab Oriente
 in Occidentem circa suum axem per motum vni-
 formem, tempore viginti quatuor horarum cir-
 citer; ita vt interim Sol per circulum alium nu-
 per dictum obliquum O P. motu quodam contra-
 rio (qui vocatur proprius, cum ille alius vocetur
 raptus) singulis ferè diebus per vnum ex gradi-
 bus

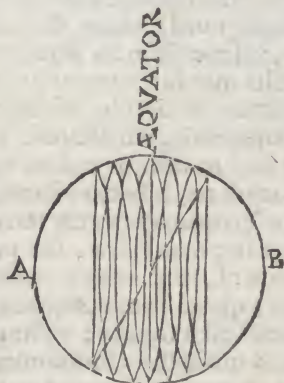
ARMILLARI.

bus 360. (in quos intelligitur diuisus etiam hic circulus obliquus) incedat ita , vt tempore vnus ferme anni ciuilis , conficiat totum circulum prædictum obliquum O P.

Hinc rectè consideranti patebit , ex his duobus motibus , seu circulationibus corporis solaris ; nempe vno , per quem incedit motu proprio , & quasi voluntario per circulum O P. obliquum ab Occidente versus Orientem ; & altero per accedens ad motum globi super Polos A B. ab Oriente versus Occidentem ; fieri simpliciter vnum motum mixtum , qui ob multò maiorem velocitatem motus diurni super polos A B. ; est simpliciter ab Oriente ad Occidentem ; sed cum lento interim accessu Solis , nunc ad Polum A. , nunc ad Polum B. : Hic autem motus mixtus erit consequenter spiralis ; seu qui imaginariam designet lineam spiralem , qualem hic vides in figura , quæ

absoluitur tota , eundo , & redeundo ; spatio ferme vnus anni . Per hanc enim simul , & semel Sol mouetur ab Oriente versus Occidentem , & interim accedit paulatim , & sensim sine sensu , nunc ad Polum B. , nunc ad Polum A.

Sed ad faciliorem computum istius motus mixti , imaginari solent Astronomi , non tam dictam Spiram ; quam plurimos circulos inter



13
Solis motus
spiralis.

14
Annus.

15
Paralleli circuli.

16
Æquator.

inter se parallelos, quorum maximus est medius; diciturque Æquator ob rationes infra dicendas; & successiue hinc inde minores, & minores; prout ad Polos acceditur; imitando quamproxime dictam lineam spiralem; ita ut extremi duo circuli hinc inde minimi, vocentur, vnus quidem Tropicus Capricorni, alter Tropicus Cancrī.

17
Tropici quid

Designatur Æquator in prima figura, scilicet in Sphæra armillari per armillam suam propriam: Tropicus verò Capricorni per aliam; & denique Tropicus Cancrī per aliam: Reliqui paralleli omituntur in Sphæra armillari ad euitandam confusionem; intelligendi tamen sunt singuli, pro singulis diebus: nempe pro singulis reuolutionibus diurnis Solis.

18
Solstitium.

In dictis Tropicis dicuntur fieri Solstitia; hyemale quidem in Capricorno; Æstiuum verò in Cancro; videtur enim Sol cum accefferit ad dictas extremitates, ita regredi iterum versus Æquatorem; ut quodammodo in ipso flexu stet (non quidem quoad motum diurnū; sed quoad accessum, vel recessum ab Æquatore, qui accessus, vel recessus mensuratur per arcum Declinationis ab Æquatore in circulo aliquo transeunte, per Polos Æquatoris, seu Mundi, v.g. in Meridiano); licet verè moueatur eadem vniformitate motus, qua antea mouebatur: Ratio autem; quare apud dictos Tropicos videatur stare, non est sine fundamento; nam spiræ, seu prædicti circuli paralleli diurni, sunt inter se proximiores prope Tropicos, quam prope Æquatorem; cuius rei ratio petenda est à finibus; ut suo loco docemus cum Clauio initio suæ Gnomonicæ.

19
Declinatio.

In Æquatore autem sunt Æquinoctia, Ver-
num, & Autumnale, prout infra explicabimus,
eo quod, quando Sol versatur in hoc circulo,
sint

DE HORIZONTE.

7

sint vbique terrarum, dies æquales nobis; dum
verò versatur in alijs, fiunt inæquales in omni
Sphæra obliqua.

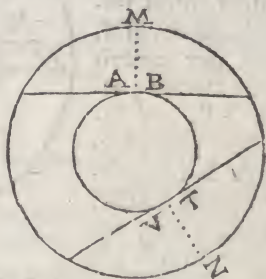
CAPVT SECVNDVM.

De Circulo Horizonte, eiusque proprietatibus.

IAm de circulo Horizonte agendum est: Hinc
enim meo iudicio, maximè pendet notitia eorum,
quæ accidunt præcipua in Sphæra. Nominè
Horizontis intelligitur ex Græco Idiomate;
Terminatio nostri visus (bonum est, si subintelligas
ratione superficiei terrestris terminantis visum;
ad quod perfectè intelligendum, imaginari oportet,
te esse in ipso mari tranquillo; vel in aliqua
quasi interminata Terræ planitie; hoc est in qua
nusquam montes appareant; cum enim Terræ
globus tantæ sit realiter magnitudinis, ut eius
superficies, licet globosa, sensui tamen Spectatoris
de proximo spectantis illam, appareat plana;
si concipiamus pro singulis regionibus, diuersæ
huiusmodi plana extensa vsq; ad Cælum, habebimus
pro singulis regionibus diuersos Horizontes; ita ut
respectu diuersorum Horizontium, sint etiam diuersa
puncta Cælestia ipsis perpendicularia; ut in præ-
senti figura respectu Horizontis AB. est perpendicu-
larè punctum Cæleste in ordine ad centrum terræ,
est inquam punctum M.; respectu verò Hori-

21
Horizon.

22
Superficies
terræ quæ
apparet plana.



Hori-

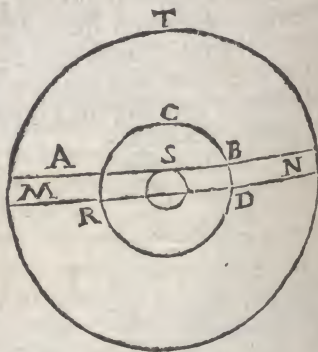
Horizontis V T. est punctum N., & sic de alijs infinitis.

²³
Zenit quid.

Inter hæc puncta potest contingere, vt etiam puncta fixa, seu Poli celestes sint perpendiculares alicui regioni, seu Horizonti; dictum autem punctum perpendiculare alicuius Horizontis, dicitur Zenit illius Regionis, seu Horizontis; punctum verò illi oppositum ex diametro in opposita parte Cæli, dicitur Nadir; quare Zenit imminet vertici incolarum illius Regionis; Nadir verò subiacet pedibus; & est in vertice Antipodum.

²⁴
Horizon sensibilis, & rationalis vix differunt.

Velim nunc, vt Terræ globum, quem realiter, & absolutè diximus esse magnum, habereque superficiem, ad sensum planam, conciperetis iam, velut minimum, comparatiuè ad Cæli amplitudinem; vnde fiet, vt, perinde sit respectu Cæli, concipere dictam planitiem, seu Horizontem in superficie globi terrestris, ac in ipso terræ centro; quod sic ostendo in præsentī figura: Nam finge,



circulum ABDR., de more Mathematicorum, diuisum in 360. partes æquales, secari à duabus lineis parallelis, altera MN. ducta per centrū ipsum circuli; altera AB. per superficiē globi terrestris S.: In circulo quidē ABDR, notabilis erit intercapedo AR., & BD. inter vtramque parallelam, respectiue ad reliquas partes circuli; at verò in maiori circulo

DE HORIZONTE. 9

culo MTN., intercapedo inter easdem prædictas
parallelas; erit quidem materialiter, & absolute
æqualis intercapedini minoris circuli; sed relatè
ad reliquas partes eiusdem circuli maioris; vix
erit computanda; hoc est, continebit paucissimos
gradus, seu particulas gradus dicti circuli; adeo-
que illa pars maioris circuli visa à spectatore ter-
restri vix erit sensibilis, eo quod faciat angulum
visorum vix sensibilem in centro Terræ, siue in
ipso Spectatore; quod si alios, & alios circu-
los maiores, & maiores concipias circa illud
centrum ductos; inuenies tandem, arcus illos
interceptos minimè esse considerandos respectu
totius circuli: cum igitur Cælum sit amplissimum
respectu Terræ, si secetur Plano per centrum
Terræ ducto; & Plano per Horizontem, seu su-
perficiem terræ ducto; ista duo plana possunt
censeri phisicè (licet non mathematicè) vnum, à
quo diuidatur Cælum in duas partes, superiorem,
& inferiorem æquales, quæ proinde sint duo He-
misphæria Cælestia; adeoque in posterum de Ho-
rizonte ita loquemur; ac si transiret per ipsum
centrum Terræ, diuideretque globum Cælestem
in duo æqualia Hemisphæria.

Solent autem mathematici Horizontem istum,
quem finximus in centro Terræ, vocare Horizon-
tem astronomicum, seu rationalem (seu etiam
secundum aliquos, naturalem), alterum verò
phisicum, seu sensibilem; quod ille Astronomis
sit in vsu; hic verò sensu ipso percipiatur. Ter-
tius Horizon potest assignari, Terrestris; nempe
portio Terræ, Spectatori in ea posito visibilis:
Est autem difficile determinare; quantum sit
huiusmodi spatium; ad quod intuitus extenditur
in Horizonte terrestri; v.g. in superficie maris:
Pendet autem determinatio huius spatij tum à

B

men-

²⁵
Terra insue
Puncti.

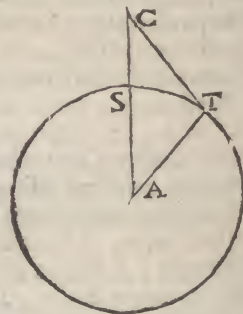
²⁶
Horizon Astro-
nomicus, seu
rationalis
quid.

Horizon sen-
sibilis, seu phi-
sicus quid.

²⁷
Horizon ter-
restris quid, &
eius spatium.

mensura totius globi terraquei; tum ab altitudine oculi hic, & nunc supra dictum Horizontem. Regula autem sit huiusmodi; posita semidiametro terrestri vel sinu toto A S., vel A T. notæ

mensuræ; & S C. altitudine oculi supra Horizontem pariter nota; erit nota secans A C.; & per consequens in tabulis secantium fiet notus arcus S T. (tribuendo v.g. singulis minutis unū milliare Italicum) ad cuius terminum T. pertingit linea visualis C T.; modum autem inuestigandi semidiametrum terrestrem, doceo in Geographia: P. Riccio-



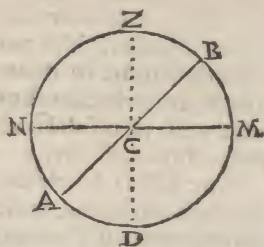
lius in Almagesto, supposita Terræ semidiametro milliarium Romanorum antiquorum 5000. ponit tabellam dicti spatij pro singulis casibus; v.g. si sit Altitudo oculi vnus passus supra Horizontem perfecte planum; poterit ex ea oculus videre arcum terrestrem duorum minutorum; si verò altitudo oculi fuerit 21. passus; arcus erit 10. minutorum &c.

²⁸
Altitudo Poli
quid.

Iam verò respectu Horizontis Astronomici, sumitur Altitudo Poli; quantus enim arcus circuli meridiani intercedit inter Horizontem, & Polum visibilem à dicto Horizonte; tanta erit Poli Altitudo pro illa Regione; vt in præsentī figura sit Axis mundi AB.; Horizon verò astronomicus alicuius Regionis M N.; mensura altitudinis Poli supra Horizontem M N. erit arcus M B.; Respe-

DE HORIZONTE. 11

Respectu verò aliorum Horizontium proportionaliter se habebit: Aduerte autem, perinde esse, ad representandam in sphaera materiali Alitudinem Poli supra aliquem Horizontem; si manente immobili Horizonte N M., attollatur, vel deprimatur Polus B. circa centrū C.; ac si, manente immobili Axe A B., moueatur punctum M. circa idem commune totius sphaerae centrū



C.; vt consideranti patebit: Hinc in sphaera materiali, quam in prima figura proposui, solet circulus Horizontis manere immobilis; & attolli Polus nunc magis, nunc minus, prout opus est: Semper autem punctum Celi perpendiculariter imminens Horizonti, dicitur Zenit; vt hic est punctum Z., punctum verò D. ex diametro oppositum, dicitur Nadir; quod meminisse oportet in sequentibus.

29
Zenit.

30
Nadir.

Mirum autem est; quantæ vtilitatis sit in vsu sphaeræ armillaris, prædictus Horizon: Præstat tamen explicare naturam circuli meridiani, prius quam plenè loquamur de vsu dicti Horizontis: Circulus igitur Meridianus est ille circulus maximus, qui transit per nostrum Zenit, & per polos mundi, vt in proxima præcedenti figura est circulus ANZMD. quod de nostro dixi; intellige etiam de alijs, proportionaliter ad eorum Zenit: Hoc ipso autem, inde sequitur, à dicto Meridiano diuidi Hemisphaerium visibile illius Regionis in duas partes æquales; quarum illa, quæ est ad Orientem, dicitur Orientalis; quæ verò ad Occiden-

31
Meridianus
circulus.

32
Arcus diurnus.
Arcus nocturnus.

dentem, Occidentalis: Diuidit consequenter circulos omnes parallelus Æquatori, & ipsum Æquatorem in duas partes æquales; imò, & quod magis interest; diuidit arcum cuiusque ex dictis parallelis, extantem supra Horizontem in duas partes æquales; sicut pariter, & latentem sub Horizonte diuidit in duas partes æquales (dicitur autem Arcus extans supra Horizontem, diurnus; infra verò, seu sub Horizonte, nocturnus, de quo postea fusiùs dicam.)

Hinc dictus Meridianus diuidit diem, seu cursum Solis diurnum in duas partes æquales, & pariter noctem in duas partes æquales; ita vt, cum Sol in suo cursu diurno peruenerit ad Meridianum, sit media pars diei elapsa; proindeque tunc dicatur meridies, (& Sol tunc est in maxima altitudine intra illum diem); & sic pariter de nocte, respectu Solis manentis sub Horizonte.

33
Meridiana linea.

Præterea Planum dicti Meridiani circuli secat bifariam Planum circuli Horizontalis; eiusmodi autem sectio est linea recta, quæ proinde dicitur Meridiana: Modum ducendi dictam Meridianam, eiusque vtilitatem docebimus tum in Astronomia, tum in Gnomonica; prout etiam feci in Microcosmo.

24
Altitudo summa Syderis.

In dicto circulo Meridiano, seu in eius circumferentia sumitur altitudo Poli, vt in præcedenti figura: In eadem circumferentia habetur summa altitudo Solis, vel cuiuscumque alterius stellæ supra Horizontem, aliaque multa, de quibus suo loco agemus: Quæ dixi de vno Meridiano, applicentur etiam alijs iuxta varios Horizontes; neque omnes Horizontes possunt habere vnum, & eundem circulum Meridianum; sicut nec omnes habent diuersum; sed illi habent diuersum, qui differunt secundum spatium ab Oriente in Occiden-

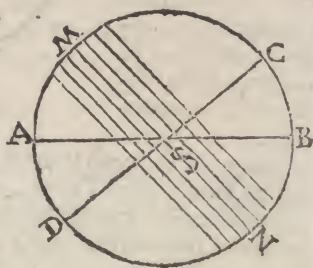
DE HORIZONTE. 13

dentem; secus verò illi, qui solum differunt in Poli altitudine. Sicut autem diximus, perinde esse, ponere immobilem Horizontem; mobilem autem sphaeram, ac è contra; ita perinde est ponere vnum Meridianum immobilem, & mouere globum terrestrem ab Oriente in Occidentem; ac è contra; quod æquiualeat pluribus Meridianis. In Meridiano etiam metimur declinationem; cuiusque puncti celestis, seu stellæ ab Æquatore; tanta enim est declinatio; quantus arcus Meridiani ab Æquatore ad Stellam.

In Meridiano pariter metimur maiorem, vel minorem sphaeræ obliquitatem; quæ, materialiter loquendo, est ipsa Poli altitudo; licet formaliter dicat maiorem, vel minorem inclinationem parallelorum ad Horizontem; v. g. in præsentī figura, sit Horizon

³⁵
Sphæra obli-
qua.

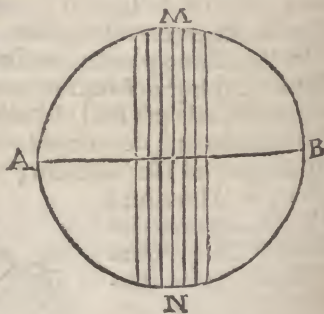
AB.; Meridianus circulus ACB.; Polus illi Horizonti conspicuus C., & per consequens altitudo Poli BC.: Erit Æquator MN. qui nimirum æqualiter distat à duobus Polis D. C. ex supradictis: Paralleli autem Æquatori significentur per lineas hinc inde parallelas Æquatori MN.: Prout igitur Polus C. erit magis, vel minus eleuatus supra Horizontem AB.; Æquator MN, ceterique paralleli, erunt magis, vel minus inclinati ad Horizontem AB.; adeoque Solis cursus per illos delati; obliquus magis, vel minus erit ad Horizontem: Quicumque igitur habent aliquam altitu-



36
Sphæra recta,
& obliqua.

titudinem Poli supra suum Horizontem; ac proinde distos parallelos obliquos; dicuntur esse in sphæra, vel habere sphæram obliquam; quibus verò nulla est altitudo Poli; sed Poli sunt in ipso Horizonte hinc inde; illi dicuntur habere sphæram rectam.

Proprietates sphære rectæ sunt; vt pro illo Horizonte sint singuli dies æquales noctibus: In præfenti enim figura, tantumdem paralleli est supra Horizontem, ac infra; scilicet semicirculus est supra, & pariter semicirculus infra Horizontem: Et per consequens cursus Solis, medius erit supra; & medius infra dictum Horizontem.



37
Arcus diurni,
ac nocturni
quantitas.

Proprietates verò sphære obliquæ sunt; vt excepto Æquinoctio Verno, & Autumnali, ceteri omnes dies sint inæquales noctibus; vt enim apparuit in penultima figura; singulorum parallelorum partes extantes supra Horizontem, quæ dicuntur Arcus diurni (in strictiori sensu accipiendi diurnum) sunt inæquales reliquis infra Horizontem, quæ dicuntur Arcus nocturni; ac proinde in singulis parallelis, Arcus diurni sunt inæquales nocturnis: Excepi tamen Æquinoctia, quia cum Sol versatur in Æquatore, seu Æquinoctiali M N., tunc in vniuerso orbe terrarum, dies sunt æquales noctibus; eo quod, vt apparet in

in præcedenti octava figura; tantumdem Equatoris MN. extet supra, ac infra Horizontem; ac proinde Arcus nocturnus sit æqualis diurno in quacumque sphaera obliqua, quod minimè accidit alijs parallelis in sphaera obliqua.

Est tamen vniuersale singulis Horizontibus etiam in sphaera obliqua, vt intra spatium totius anni; tantumdem habeant diei, ac noctis; nam, vt apparet in penultima figura; totum complexum linearum parallelarum sub Horizonte est æquale complexo, seu collectioni linearum supra Horizontem; ita vt, quantum superat vna pars diurna aliam nocturnam à Polo C. vsque ad Equatorem MN.; tantumdem superetur diurna à nocturna, ab Equatore versus alterum Polum D.

Est etiam vniuersale prædictis, vt dies maiores sint ad partem Poli conspicui; minores verò ad partem Poli occulti; contra verò noctis.

Quibus est conspicuus Polus ad partes Tropici Cancrī; ij dicuntur Boreales, & pariter eorum Polus dicitur Borealis, & Arcticus ab Arcto, seu Vrsa, quæ est constellatio prope dictum Polum: quibus verò est conspicuus alter Polus ad partes Tropici Capricorni; ij dicuntur meridionales, seu Australes, & pariter eorum Polus Australis, & Antarcticus; quippe oppositus Arctico: Europa tota, habet conspicuum Polum Arcticum, adeoque est Borealis. Breuitatis gratia omisimus particularia dicenda de ijs locis, quæ propter Poli summam altitudinem habent dies longiores plusquam 24. hor. &c.

Restant iam explicandi alij circuli, quos de industria huc reiecimus, ad euitandam confusio- nem, & repetemus hic nonnulla ex iam supradictis, non tamen inutiliter.

Primò quidem Zodiacus, non tam est circulus, quam

38
Boreales, &
Australes qui.

39
Zodiacus
quid.

40
Latitudo Sy-
derum quid.

quam fascia obliqua cingens sphaeram; hoc est iuxta Eclipticam, de qua supra diximus; cuius fasciae latitudo antiquitus fiebat 12. graduum; nunc autem 20. gradus latitudinis illi tribuuntur, ut possit sub se comprehendere, & quasi tegere omnes Planetas, mirum in modum hinc inde ab Ecliptica vagantes, quæ euagatio nunc inuenta est maior, quam antea, diciturque Latitudo; adeoque non sufficiunt ad illam comprehendendam dicti duodecim gradus latitudinis ab Antiquis assignati, sex inde, & sex illinc ab Ecliptica, quæ medium dictæ fasciæ tenet: Concipiendi autem sunt duo Coni hinc inde ab Ecliptica, habentes pro centro, Centrum Mundi, pro Basibus autem duas circumferentias circulares terminantes dictam fasciam, ita ut intra spatium contentum intra superficies conuexas istorum duorum Conorum, euagentur Planetæ, alij proximiores, alij remotiores à Terra.

41
Signum Cele-
ste quid, &
quotuplex.

Diuiditur dicta fascia secundum longitudinem in 12. partes æquales, quæ dicuntur signa Cælestia; quarum singulæ continent 30. gradus longitudinis, singulis autem illis partibus tribuitur nomen proprium, quæ nomina, ad iuuandam memoriam, continentur sequenti Distico.

Sunt Aries, Taurus, Gemini, Cancer, Leo, Virgo. Libraque, Scorpius, Arcitenens, Caper, Amphora, Pisces; quibus correspondent sequentes duodecim Notæ, siue characteres γ . δ . π . θ . ρ . μ . α . β . τ . ϕ . ω . χ .

42
Latitudo, &
longitudo stel-
larum.

Et primus quidem gradus Arietis, incidit in vnâ ex duabus intersectionibus Eclipticæ cum Equatore; ceteri deinceps se habent: A dicta igitur intersectione incipit numerari longitudo stellarum versus Orientem: Latitudo autem mensuratur per arcum circuli maximi transuentis per Polos

DE HORIZONTE. 17

Polos Eclipticæ; sed de his iterum in Astronomia.

Diuerso modo computatur longitudo, & latitudo terrestris, scilicet longitudo per arcus Æquatoris; at latitudo per arcus Meridiani, de quibus agemus in Geographia.

43
Longitudo terrestris, latitudo terrestris, seu geographica.

Coluri videntur positi in sphaera armillari, potius ad continendos ceteros circulos materiales in officio, ne paucioribus nexibus firmati præterlabantur, quam, vt aliquid peculiare notabile explicent; sunt autem ij duo circuli maximi, quorum vnus transit per intersectionem Æquatoris, & Eclipticæ; alter verò per contactum Tropicorum cum eadem Ecliptica, seu primus per puncta Æquinoctialia, secundus per solstitialia: Ideo nos illos omisimus.

44
Coluri.

Tropici sunt duo circuli non maximi paralleli ad Æquatorem; distantes autem ab ipso singuli per gradus $23\frac{1}{2}$ hinc inde, quorum vnus transit per primum gradum Capricorni in Ecliptica, & dicitur Tropicus Capricorni; alter per primum gradum Cancræ, & dicitur Tropicus Cancræ, quia eo ipse die, quo Sol versatur in primo gradu Cancræ, vel Capricorni, facit per motum diurnum, quasi circulum ipsum Tropicum; quare his duobus circulis clauditur spatium, ad quod inclinatur Ecliptica, hinc inde ab Æquatore, hoc est clauditur summa declinatio Eclipticæ ab Æquatore, ideoque dici possunt termini declinationis Solaris, & veluti Carceres, & Metæ euagationis Solis ab Æquatore, scilicet duæ columnæ Herculis in circulum curuatæ, vbi non plus vltra Solis in motu annuo.

45
Tropici.

Circuli polares etiam addi possunt, ita dicti, quod sint prope mundi polos, dupliciter autem fingi possunt, vel ita vt distent à Polis mundi, quanta est altitudo Poli, huius, vel illius Regionis,

46
Polares circuli.

C

nis,

nis, & tunc vnus ex ijs est circulus semper appa-
rens, alter semper occultus, seu nunquam appa-
rens: Vel fingi possunt ita, vt transeant per po-
los Eclipticæ, hoc est ipsorum circumferentia
tantumdem distet à Polis mundi, quanta est sum-
ma declinatio Solis, scilicet, quantum distant sin-
guli Tropici supradicti ab Æquatore, nempe gra-
dus $23\frac{1}{4}$, & tunc eorum munus erit, designare
viam, quam singulis diebus faciunt Poli Eclipti-
cæ respectu Polorum mundi, seu primi mobilis:
Vnus ex dictis circulis dicitur Arcticus, qui nem-
pe est circa Polum Arcticum, alter Antarcticus
circa Polum Antarcticum.

47
Polorum Ecli-
ptica motus
diurnus.

Zonæ nihil aliud sunt, quam spatium quod-
dam determinatum inter duos mox dicendos cir-
culos parallelos inclusum: Numerantur autem
quinque: scilicet Zona Torrida, quæ inter vtrum-
que Tropicum continetur: Duæ verò Zonæ tem-
perate, quæ inter circulos Tropicos, & Polares
continentur: Reliquæ duæ frigida intra circulos
ipsos polares, & Polos Mundi: An verò Regiones
sub Zona Torrida sint omnium calidissimæ, Re-
giones verò sub Zonis frigidis sint omnium frigi-
dissimæ, suo loco examinabitur in Geographia,
& alibi.

48
Zonæ.

Climata pariter sunt Zonulæ quædam Æqua-
tori parallele, sed quibus diuiditur Terra in
partes minores, & quidem certo ordine, atque
mensura relatè ad longitudinem diei maximi in
Solstitio, vt in Geographia explicabimus.

49
Circuli in
sphaera dec.

Quare omnes circuli in sphaera armillari so-
lent esse, vt plurimum decem, scilicet sex maxi-
mi, & quatuor non maximi: Maximi inquam,
Horizon, Meridianus, Ecliptica, (cui ad censetur
Zodiacus), Æquator, Colurus Solstitiorum, &
Colurus Æquinoctiorum: Minores verò, Tropi-
cus

DE HORIZONTE. 19

cus Cancrī , Tropicus Copricorni , Circulus
Polaris Arcticus , & Circulus Polaris Antarcti-
cus.

Possunt præterea assignari in singulis Horizon-
tibus , seu melius , in singulis Hemisphærijs Cæ-
lestibus , pro varietate Regionum , circuli verti-
cales transeuntes singuli per verticem , seu Zenit
Regionis , maximè vtilēs ad habendas hic , &
nunc altitudines Solis , & stellarum supra Hori-
zontem , de quibus in Gnomonica agemus :
Dicti circuli arabicè dicuntur Azimut , seu Azi-
mutales.

50
Verticales
circuli , seu
Azimutales.

Præterea singi possunt circuli , arabicè dicti Al-
mucantarar , qui sunt paralleli Horizonti. Per ali-
quos huiusmodi circulos statuuntur termini Cre-
pusculorū , & hinc dignoscitur , quantum durent
Crepuscula singulis diebus. Nomine Crepuscu-
lorum intelligitur lux illa dubia , quæ ante Solis
ortum , & post Solis occasum opparet , cuius cau-
sa est Aer vaporosus , siue reflectens , siue refrin-
gens , siue etiam secundo emittens , vt in Opticis
explico , versus Horizontem , lucem Solis adhuc
latentis sub Horizonte.

51
Crepusculum
Almucantarar
circuli.

Horum Crepusculorum varia est duratio iux-
ta varia anni tempora , quæ varietas pendet præ-
cipuè à vario temporis spatio , ante Ortum , vel
post Occasum Solis , pro æquali distantia Solis
ab Horizonte : Vt igitur habeatur perpetua , &
stabilis regula pro initio , & fine Crepusculi ,
præscindendo ab alijs accidentibus , quæ non
cadunt sub regula ; statuatur in præsentī figura
vnus ex circulis Almucantarar MN. sub Hori-
zonte AB. distans ab illo , secundum probabilio-
rem , & communio-rem sententiam , per octo-
decim gradus sumptos in Meridiano circu-
lo

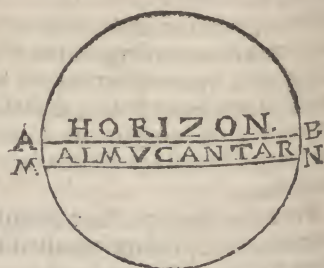
C 2

lo

lo MABN., nam quoties Sol perueniet ad dictum
circulum Almucantaratus M N. in quocumque an-
ni tempore, incipiet, vel finietur Crepusculum.

Indico hic aliqua, quæ non solent aduerti ab
alijs auctoribus,

& quæ melius
deinde intelligē-
tur in nostro
Tractatu Astro-
nomico. Primò
quidem pro eo-
dem tempore fit
Crepusculum in
circumferentiâ
circulari totius



globi Terraquei, non longè à termino Hemisphe-
rij terrestris illuminati à Sole, & dicta circumfe-
rentia est veluti basis Hemisphærij illustris.

Secundò. Dimidium fermè istius circumferen-
tiæ pertinet ad Crepusculum matutinum, & al-
terum dimidium ad vespertinum, ita vt eodem
tempore, quo in vno dimidio fit Aurora, in al-
tero fiat Crepusculum Vespertinum.

Tertiò. Dicta circumferentia est quidem in
Horizonte rationali, hoc est ~~in~~ Plano transeun-
te per centrum Terræ, ac parallelo ad Horizon-
tem physicum, seu Terrestrem Regionis alicuius,
sed respectu illius Regionis non fit tunc Crepu-
sculum, sed media nox, cum Sol versetur tunc
in Nadir Regionis: At Crepusculum fit in alijs
pluribus Regionibus dispositis in gyrum prope di-
ctam circumferentiam.

Quartò. Debemus igitur concipere plures, &
plures Regiones, circa circumferentiam termi-
nantem ferè Hemisphærium illuminatum à Sole,
& in

DE HORIZONTE. 21

& in his singulis Regionibus fit Crepusculum in vna tantum parte Horizontis terrestris cuiusque.

Quia verò non in quolibet anni tempore, tantundem temporis ponit Sol ab hoc circulo Almucantararum vsque ad Horizontem; ideo nec duratio Crepusculi est semper eadem, sed varia, sicut etiam multò magis fit varia per diuersam sphaeræ obliquitatem, cuius rei ratio geometrica pendet potissimum à cognitione sinuum, sed de his iterum in Gnomonica.

Crepusculum Vespertinum solet esse longius Matutino, ob altiore tunc sphaeram vaporum.

Ascensio cuiusvis arcus Eclipticæ dicitur Arcus Equatoris, qui simul tempore cum toto illo arcu Eclipticæ cooritur: Descensio verò est Arcus Equatoris, qui vna cum eodem occidit.

Mediatio Cæli pro Arcu Eclipticæ in qualibet Regione est pariter arcus Equatoris, qui simul tempore, cum illo arcu Eclipticæ pertransit circulum Meridianum illius Regionis.

Hæc de arcu; at verò Ascensio, vel Descensio alicuius Puncti Eclipticæ, vel alicuius stellæ est Arcus Equatoris, qui intercedit inter Horizontem Regionis, & initium Arietis iuxta seriem signorum, hoc est procedendo ab Ariete versus Taurum &c. in eo instanti, in quo stella est in ipso Horizontis circulo, hoc est oritur, vel occidit: Ratio est, quia totus ille Arcus Equatoris debet ascendere, vel descendere, dum ascendit, vel descendit ille arcus Eclipticæ ab Arietis initio vsque ad illud punctum Eclipticæ computatus.

Ascensio, & Descensio est aliquando recta, aliquando obliqua: Recta est, cū pars Equatoris, quæ conuascitur dicto arcui Eclipticæ, est maior dicto arcu Eclipticæ, tunc enim intersectio Arcus Eclipticæ cum Horizonte, computatis omnibus magis

52
Ascensio Arcus Eclipticæ.

53
Ascensio punctorum Eclipticæ.

Series signorum quid.

54
Ascensio, & Descensio recta, & obliqua.

gis

gis accedit ad angulum rectum: Obliqua autem, cum è contra &c. quando autem totus Arcus Æquatoris, ac totus Eclipticæ, de quibus est sermo, sunt æquales, tunc dici potest, Ascensio, vel Descensio Media, siue Medio modo.

Hic autem sunt notanda aliqua magni momenti: Primò enim quamuis in sphæra tam recta, quam obliqua cum integro semicirculo Eclipticæ, semper oriatur integer semicirculus Æquatoris (nam circuli maximi omnes ab Horizonte bifariam secantur), tamen partes arcus, non sic se habent inter se, sed ferè semper inæqualiter se habent ob diuersos scilicet Polos Eclipticæ, & Æquatoris: Motus enim iste fit super polos Æquatoris; adeoque Poli Eclipticæ mouentur simul cum ipsa Ecliptica; vnde non mirum, si sequantur diæte inæqualitates.

55
Dierum inæ-
qualitas.

Secundò. Hinc inter alias causas, fit, vt dies, hoc est reuolutiones integræ Solis ab Oriente ad Occidentem sint inæquales inter se, nec solum Solares, sed etiam sydereæ; nam non semper correspondet tantumdem Æquatoris, adeoque temporis Arcui Eclipticæ, quem eodem die motu proprio facit Sol, siue stella etiam fixa, de quo, suo loco agimus in Astronomia: Dies autem naturalis componitur ex integra reuolutione Primi Mobilis, seu Æquatoris, & additamento compensante gradum, vel quasi gradum, quo interim Sol motu proprio progressus est versus Orientem, motu contrario contra Primum Mobile, dicta verò compensatio nunc est maior, nunc minor, ob descensiones, vel ascensiones inæquales, nunc rectas, nunc obliquas supradictas; adeoque nunc maiori, nunc minori tempore fit.

Tertiò licet in Sphæra recta Descensiones aliquius arcus sint æquales Ascensioni eiusdem arcus,

DE HORIZONTE. 23

cus, tamen non sic in Sphæra obliqua.

Quartò. At in Sphæra tam recta, quam obliqua Ascensio cuiusvis arcus Eclipticæ æqualis est Descensioni arcus oppositi, & sibi æqualis.

Quintò. Ascensio cuiusvis arcus Eclipticæ in Sphæra obliqua est inæqualis descensioni eiusdem, de quibus vide Clavius, & alios, tabulasque numerorum pro singulis Ascensionibus, & Descensionibus apud eosdem.

Antipodes dicuntur, qui in sphæra terrestri sunt ex diametro oppositi, vt in præsentī figura sunt A. & B.

56
Antipodes.

Antoeci dicuntur, qui habitant in duobus circulis parallelis, & æqui-distantibus ab Æquatore, & præterea habent eodem tempore meridiem, vt hic sunt M. & N.

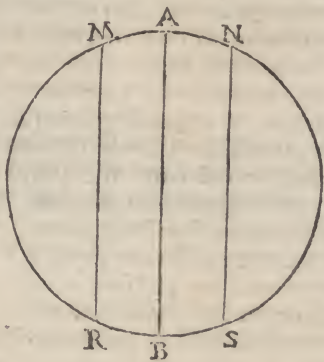
Antoeci.

Perioeci, qui sub eodem parallelo, & meridiano, sed habent diuerso tempore meridiem, vt hic sunt M. & R., vel N. & S., sed sub communi meridiano.

57
Perioeci.

Reliqua nomina, quæ sequuntur, sunt relatè ad umbras; ceterum possunt contingere ijsdem populis, quos supra diximus. Antiscij igitur dicuntur, idest contra-umbres, illi, quorum vnus ab Æquatore versus vnum Polum; alter verò ab eodem Æquatore versus alium Polum habitat, adeoque dum Sol est medius inter illos, vnus ex illis

58
Antiscij.



illis proijcit umbram versus vnum Polum; alter
verò versus alium, vt sunt in eadem figura M. &
N., seu R. & S. vergi gratia: Potest etiam conue-
nire alijs extra Zonam Torridam.

⁵⁹
Periscij.

Periscij, qui sua umbra intra integrum diem,
circulum vel Eclipsim describunt in Plano hori-
zontali, vt essent illi v. g. qui haberent (si qui ta-
men sunt) vnum ex polis Mundi in ipso vertice,
seu Zenit sui Horizontis; intellige etiam de alijs
in Zonis frigidis certis anni temporibus.

Heteroscij.

Heteroscij, qui habitant extra totam Zonam
Torridam; adeoque proijciunt umbram semper
versus vnum tantum ex duobus Polis, intellige
in meridie, alioquin id esset falsum.

Amphiscij.

Amphiscij nunc umbram versus vnum Po-
lum, nunc versus alterum proijciunt, adeoque
habitant in aliqua Regione sub Zona Torrida po-
sita, intellige etiam in meridie.

⁶⁰
Ortus, & Oc-
casus Syderu
varij.

Explicandi sunt hic aliqui termini necessarij
pro intelligentia Auctorum, tum Mathematico-
rum, tum etiam Poëtarum, circa varios Ortus,
& Occasus syderum, qui nisi clarè, & distinctè
exponantur, possunt parere non minimam con-
fusionem in mente Lectoris: Ortus igitur, vel
Occasus syderum possunt primò intelligi, simpli-
citer in ordine ad primam existentiam supra, ve
infra nostrum Horizontem, & de ista hic non lo-
quimur: Possunt secundò intelligi relatè ad So-
lem, & iuxta varias comparationes cum Sole,
assignantur plures Ortus, & Occasus, nunc rela-
tè ad Solem nascentem, nunc ad Occidentem,
nunc ad eius lucem impeditiuam apparitionis sy-
derum pro suo nimio fulgore.

Ortus, & Oc-
casus Cosmi-
cus.

Primò quidem Ortus verus matutinus, seu
Cosmicus, est ascensus syderis supra Horizontem
Orientalem, eo momento, quo etiam Sol oritur:
Huic

DE HORIZONTE. 25

Huic è contra correspondet Occasus Cosmicus, & matutinus, nempe descensus syderis infra Horizontem, pariter nascente Sole.

Ortus verus vespertinus, seu Ortus Acrony-
stus, est ascensus syderis supra Horizontem, cum Sol occidit: Occasus verò vespertinus è contra, descensus infra Horizontem, cum pariter Sol occidit.

Ortus, & Occasus Acrony-
stus.

Ortus apparens, seu Heliacus matutinus, est prima apparitio syderis in Horizonte orientali, paulò ante Solis ortum, ita vt videri possit, cum antea à Solis radijs impediretur eius visio: Ortus verò Heliacus vespertinus, est prima apparitio syderis in Occidente paulò post Solis occasum, sub cuius radijs antea latebat, quod conuenit solum stellis velocioribus Sole, vt est inter Planetas, Luna, Venus, & Mercurius.

Ortus Heliacus, seu apparens.

Occasus apparens, seu Heliacus matutinus, est prima occultatio syderis in Horizonte orientali, ob radios Solis propinqui, & paulò post orituri, Occasus verò vespertinus eodem modo se habet per occultationem à radijs Solis, qui paulò ante occidit.

Occasus Heliacus, seu apparentis.

Arcus fulsionis est, qui requiritur inter Sydus, & Solem, vt sydus videri possit in Horizonte in dictis casibus.

Arcus fulsionis.

Dies naturalis est vna Solis reuolutio ab Ortum in Occasum, donec redeat ad eundem Meridianum verbi gratia, vnde moueri ceperat.

Dies naturalis.

Dies artificialis est tempus, quo Sol supra Horizontem versatur.

Ijs, qui degunt in sphæra recta, Sol bis in anno est verticalis; ac proinde duas habere dicuntur æstates, & duas hyemes; Æstates quidem circa 21. Martij, & 22. Septemb.: Hyemes verò 21. Iunij,

Dies artificialis.

D

nij,

nij, & 21. Decemb., quamvis hæc regula plurimas habeat exceptiones.

Illis, qui degunt in sphaera obliqua, si sint in parte boreali, fit dies longissima, & nox brevissima 21. Iun., at 21. Decemb. è contra. In Australi verò contrarium accidit.

In sphaera obliqua boreali dies crescunt à 21. Decemb., vsque ad 21. Iun., decrescunt autem eodem ordine, sed retrogrado à 21. Iunij vsque ad 21. Decemb.: In obliqua Australi contrarium accidit.

In sphaera obliqua, cuius Zenit extra Tropicum est, Sol nunquam est verticalis; proinde vnam habent æstatem, & vnam hyemem: In sphaera autem obliqua, cuius Zenit est intra Tropicum, & Aequatorem; bis in anno Sol in meridie ipsis est verticalis, ac proinde duæ sunt illis æstates, & duæ hyemes, quarum vna longior altera.

⁶²
Vfus Sphaerae
Armillaris.

Vfus practicus Sphaerae Armillaris.

Fructus præcipuus huius Opusculi erit, facilis vsus Sphaerae Armillaris: Habeatur igitur Sphaera Armillaris materialis præ manibus, & primò velit aliquis illam accommodare iuxta statum debitum Horizonti Romano: Applicentur digiti ad Circulum Meridianum, gyreturque, donec Polus Arcticus attollatur 42. gradibus, qui solent esse designati in margine dicti circuli, supra Horizontem; tot enim gradus circiter eleuationis Poli debentur Horizonti Romano, & habebit singula in Cælo, accommodata pro Horizonte Romano; perinde enim est, vt supra dixi, si stante immobili sphaera, accommodetur illi Horizon, prout opus est; ac si stante immobili Horizonte, attollatur Polus sphaerae ad altitudinem sibi debitam.

Iuuabit iam in sphaera sic accommodata confidera-

derare, partes parallelorum extantes supra Horizon-
tem, nempe arcus diurnos, & partes infra
Horizontem, nempe arcus nocturnos, ceteraque
omnia, de quibus supra diximus.

Pro intelligentia mensurarum, quas adhibere
solent Mathematici in præsentī materia, de Gra-
dibus iam diximus, nempe vnum gradum esse
partem trecentesimam sexagesimam Circuli, seu
nonagesimam quadrantis Circuli. Minutum, seu
Scrupulum primum, quod dicitur etiam simpli-
citer Scrupulum, est pars sexagesima vnius gra-
dus. Secundum (subintellige Scrupulum) est
pars sexagesima vnius Scrupuli primi: Tertium est
pars sexagesima vnius secundi.

⁶³
Gradus
Minutum
Scrupulum

Notantur autem sic v. g. Gradus 4. 5. 8. &c.
hoc est, gradus quatuor, Minuta, vel Scrupula
prima, quinque; secunda octo &c.

Reliqua, quæ à nonnullis fortasse importunè
congeruntur in Tractatum de Sphæra, à nobis
reijciuntur in Tractatus particulares, de Astro-
nomia, Gnomonica, Geographia.



28
TRACTATUS SECVNDVS

De Astronomia.

CAPVT PRIMVM

Introductio ad Astronomiam.

SECTIO PRIMA

De Circulis Cœlestibus in communi.



Ræsupponitur cognitio sphaeræ materialis, eiusque Tractatus: Præterea monendus est hic Lector; ex pluribus modis indagandi præsticæ Cœlestia; nos, ut plurimum, proponere illos, qui sunt extra

64
In Astro-
nomia vitan-
dus est circu-
lus vitiosus.

periculum circuli vitiosi, qui sæpè committitur ab Auctoribus, dum illud ipsum, mediâtè, & virtualiter supponunt, quod quærunt: Cœterum non desunt plures alij modi etiam faciliores, & breuiore indagationi v.g. Altitudinem Poli in sua Regione, vel alia huiusmodi, supponendo hypotheses aliquas astronomicas deductas ab ipsâ Altitudine Poli in aliqua saltem Regione primò indagata &c.

Cælum Pla-
netarum est
fluidum.

Ostendi in philosophia, cum communiori Recentiorum Astronomorum sententia, spatium, in quo mouentur Planetæ, esse fluidum, ipsorumque motum esse, velut piscium intra aquam, siue auium intra aërem; sed tamen maximè regularem; quippe à prudentissimo Artifice Deo ordinatum, & per Angelos administratum; qui, utpote comprehensui rerum naturalium; non indigent,

SECTIO PRIMA. 29

gent, sicut pueri in describendis caracteribus, prævia designatione circularum, & multò minus Cælorum solidorum multiplicitate (quam non posse stare cum recentioribus præcipuè Phenomenis siue Apparitionibus ferè omnes Astronomi nunc consentiunt); sed eorum Regula est finis ipse ab Autore Naturæ intentus in motu Planetarum; quo posito, facile sibi designant viam, & ambages, quæ (sicut plurima alia naturæ opera) licet non sint fortasse lineæ per Geometriam nobis cognitam immediatè demonstrabiles (adeoque secundum nostrum captum regulares, regula enim debet esse aliquid notissimum illi, cui est regula, ne abeat in infinitum) ipsis tamen Angelis sunt perfectè cognitæ, & demonstrabiles. Et sanè admodum cauendum est, ne per puerilem inscitiam nostra hæc artificialia in Cælum transferamus, scilicet Axem mundanum, Horizontes singulos, & Meridianos (qui sunt non tot, quin plures); circulos item Verticales, Horarios, tum Astronomicos, tum Italicos &c. & sic proportionaliter dico de Excentricis, de Epicyclis &c. quæ omnia, licet rectè cadant sub consideratione mathematica, quæ quantitatem per puncta, lineas, superficies &c. explicat; tamen prauè assererentur à Phisico, qui rem ipsam, prout est, & non per abstractionem mathematicam considerat: Idem applicetur proportionaliter opinioni ponenti impetum à Deo stellis datum ab initio mundi.

Quamuis igitur realiter, & phisicè Cælum sit fluidum, & planetæ simplici motu ferantur, & non composito ex pluribus circularibus; tamen præcipuum Astronomorum studium in eo positum fuit, vt motus Cælestes, alioqui difficillimos intellectu, per figuras faciliores, & maximè notas; præ-

Circuli Cælestes non sunt reales, sed ficti.

67
Angeli quare regulam moucant stellas.

66
Circuli Cælestes quare fingantur.

VS

ære
Pre-
or; ex
asti-
um,
extra
titur
vir-
um
, &
sua
ypo-
Alti-
nda-

Re-
m,
um-
sue
ula-
ordi-
po-
ndi-
t,

præfertim per circulos, utpote figuras uniformes, adeoque aptiores ad computum, explicarent: Præcipuè, eo quod primo aspectu visi sunt motus Syderum circulares.

67
Sydera mouē-
tur per circū-
los diurnos ad
sensum paral-
lelos.

Antiquiores igitur Astronomi, cum viderent, omnia sydera, scilicet Solem, Lunam, stellas fixas &c., moueri ab Oriente ad Occidentem per circulos quotidianos, ad sensum parallelos, & super eosdem Polos Mundi communes (de quo diximus in Tractatu de Sphæra), seruata semper æquali (ut primi quidem putarunt) distantia à Centro Terræ, licet non æquali altitudine supra Horizontem (quæ duo maximè differunt inter se, ut explicauimus in Sphæra); statuere potuissent vnum tantum Cælum, in quo essent affixa omnia sydera, alia maiora, alia minora, quod Cælum moueretur ab Oriente in Occidentem, conficiendo singulis diebus integrum gyrum: Nisi statim aduertissent, prædicta sydera, alia velocius, alia lentius peruenire ad Occidentem, & proinde non seruare inter se eandem relationem distantie: Hinc quamuis potuissent assignare diuersos Cællos, seu etiam circulos, huiusmodi, ut Luna lentius, Sol verò velocius &c. moueretur versus Occidentem, tamen satius duxerunt, & commodius, propter alias etiam causas, mox dicendas, assignare motus quosdam fictos, quodammodo contrarios super diuersos Polos, quos mox explicabimus.

SECTIO SECVNDA.

De Primo Mobili.

68

QVandoquidem igitur videbant, omnibus syderibus commune, ut ab Oriente ad Occidentem-

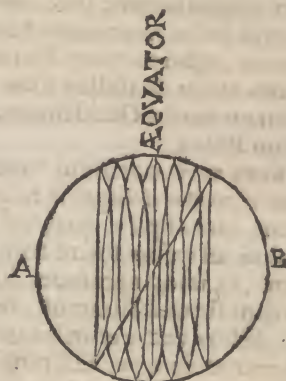
SECTIO SECVNDA.

31

dentem singulis diebus ferè reuenterentur; statuerunt quoddam commune Celum, quod diceretur Primum Mobile, & complecteretur ceteros omnes Celos, siue Circulos Planetarum, & Fixarum, ac motu suo vniformi, traheret illos, per modum vnus ab Oriente ad Occidentem, ita vt conficeret suum integrum gyrum singulis diebus, hoc est spatio ferè 24. horarum, dum ceteri interrim Celi inter se discordarent, per motum quemdam singulis proprium, multo lentiore, ab Occidente in Orientem: Proindeque motum Primi Mobilis *Raptum* vocarunt; ceterorum verò Celorum, seu Circulorum *Proprium*.

Iam verò statuendi sunt Poli, circa quos fiat motus dictorum Circulorum, ad quos statuendos, sicut & alia etiam, singulorum syderum propria, per singula sydera discurremus, & primò quidem à Sole, vtpote omnium splendidissimo, & ceterorum veluti Coriphæo, est incipiendum.

Cum igitur aduerterent, Solem ita singulis diebus moueri ab Oriente in Occidentem, vt non semper eodem in loco oreretur, vel occideret; sed nunc magis prope Boream, nunc magis prope Austrum, attentis observationibus deprehenderunt, eius motum esse spiralem, vt in presenti figura, & ita quidem, vt quo



69
Solis motus
spiralis.

quo magis ad Polos Mundi (respectu quorum videbantur fieri singuli motus diurni) accedit Sol, eò Spiræ sint minores, sed frequentiores; circa medium verò grandiores, sed rariores, cuius rei ratio petenda est à finibus, ut nos in Tractatu de Horologijs facimus ex Clauio initio suæ Gnomice, & breuiter hic indicatur; nam distantia vniuscuiusque gyri diurni Solaris, desumitur à Medio, scilicet ab Æquatore in lineis rectis, quæ sunt sicut sinus arcuum Eclipticæ, at verò æqualia incrementa arcuum Eclipticæ non petunt æqualia incrementa sinuum, sed semper minora, & minora: Hinc spirales illi gyri sunt frequentiores versus Polos Mundi.

Vt igitur hunc motum spiralem, nobis per circulos explicarent, Astronomi ingeniosè commenti sunt duo genera circulorum; Primum genus est Circulorum inter se Parallelorum, per quorum singulos imaginaremur, Solem singulis diebus moueri ab Oriente in Occidentem, quibus etiam assignauerunt suos proprios Polos, quos dixerunt Polos Mundi, seu Primi Mobilis eo quod viderent, ceteros etiam Planetas, nempe Solem &c. imò etiam & stellas fixas omnes in suo motu diurno versus Occidentem, seruare eosdem ad sensum Polos.

Alium verò circulum vnicum, qui ad supradictos circulos obliquè se habeat, Eclipticam dixerunt, ob Eclipses, quæ, vel in dicto circulo, vel proximè ad ipsum solent contingere; voluerunt autem, ut imaginaremur, dum totum Cælum in quo sunt supradicti circuli, super suos polos, singulis diebus verteretur; interim Solem motu Annuo retrocedere per Eclipticam, cuius retrocessionis ratio infra patebit.

SE.

Poli Mundi,
& Primi Mobilis
ijdem.

Ecliptica quid

SECTIO TERTIA

De Motu Proprio, & Rapto.

72

Hinc duos hactenus Cēlos statuerunt, vnum, quod super suos Polos (quos & Mundi Polos dixerunt); singulis diebus conficeret suam periodum seu circumuolutionem per motum ab Oriente versus Occidentem; aliud verò super Polos Eclipticæ, quod spatio vnus circiter anni pro Sole integram ageret circulationem per motum ab Occidente versus Orientem, & quidem hunc secundum motum dixerunt *Motum Proprium Solis*, illum verò *Motum Raptum*; per proprium enim videtur Sol magis differre à ceteris Planetis, quam per raptum: Proprium autem dicimus, per quod ab alijs differimus.

Motus proprius quid.

Ceterum, vt dixi, realiter non datur, nisi vnus motus spiralis: Imò etiam sufficit pro motu proprio, merum circulum sine distincto Cēlo concipere: Concipe enim imaginatione, dum globus aliquis circumuoluitur, super suo Axe ab Oriente in Occidentem; interim Muscam, seu Formicam, multo lentiori motu peragere suum iter per circulum maximum obliquum ab Occidente versus Orientem, & statim apparebit, quòd, quamuis hic realiter, & simpliciter sit vnus motus spiralis dictæ Formicæ ab Oriente in Occidentem, tamen æquiualeret, & respectiuè dabitur violentia quædam motus impressi illi Formicæ versus Occidentem; spontaneus autem versus Orientem (imò in Formica esset formaliter violentus, quod hic nil refert.)

Explicatur, quemodo eadem stella simul mouetur motu proprio & rapto.

Vnde fit, vt ad hoc, vt Sol, à nostro Meridiano v.g. discedens, ad eundem Meridianum redeat,

E

requi-

71

34 *CAP. I. INTRODUCTIO &c.*

requiratur, ultra integrum gyrum Primi Mobilis, aliquid plus temporis, prout interim Sol per motum proprium retrocessit versus Orientem, de quo iterum infra, magis distinctè.

*Æquator, &
Paralleli quid*

Sic sapienter statuto Primo Mobili, in eo assignauerunt Æquatorem, scilicet ex circulis illis parallelis, Medium, & Maximum: Eò quod eo die, quo Sol in eo versaretur, vbique terrarum fieret dies æqualis nocti (nam in sphaera, circuli maximi omnes se bifariam inuicem secant; adeoque singuli Horizontes, vtpotè circuli maximi cum Æquatore circulo maximo se bifariam inuicem secant: Ergo semicirculus diurnus Æquatoris est supra singulos Horizontes; semicirculus verò nocturnus est subter): ceteros verò circulos singulis alijs diebus attributos, Parallelos simpliciter appellarunt, de quibus egimus in Sphaera.

72
*Stellæ fixæ
etiam mouen-
tur motu pro-
prio.*

His positis, oportuit coherenter, ceterarum stellarum motus ordinare: Et primò quidem videri potuisset, motus stellarum fixarum bene saluari per solum primum Mobile, eò quod videretur, quod stellæ fixæ in eodem semper loco orerentur, vel occiderent: Sed post aliquem temporis decursum, manifestè patuit, etiam fixas, non semper vno, & eodem loco oriri, & occidere; sed imitari etiam Solem in ordine ad circulum obliquum supradictum.

SECTIO QVARTA

De Zodiaco.

73

*Datur duplex
Zodiacus.*

Hinc oportuit distinguere duplicem Zodiacum, nempe vnum realem in ipso Firmamento constitutum ex duodecim configurationibus stellarum, quarum prima Aries, secunda Taurus

SECTIO QUARTA.

35

rus &c. prout potes videre in globo aliquo stelli-
fero: Alium verò fictum, & merè imaginarium,
cuius partes in sententia probabilissima semper
habent eandem altitudinem in eodem Meridia-
no, v. g. primus gradus Arietis, primus gradus
Cancri &c. in ipso primo Mobili constitutum, di-
uisum perfectè, & æqualiter (& non inæqualiter,
prout diuiditur primus supradictus) in duodecim
signa Cælestia, retentis tamen iisdem nominibus,
& ordine supradicti illius Zodiaci; sed assignando
tamen singulis æquale spatium, scilicet 30. gra-
dus pro vnoquoque signo cælesti; ita, vt secun-
dum longitudinem complerent omnes simul 360.
gradus, in quot diuidi solet vnusquisque circulus
a Mathematicis; secundum autem latitudinem
præferret figuram cuiusdam fasciæ, secundum
antiquos latæ 12. gradus; at secundum Recentio-
res 20. grad., ob enormem latitudinem Planeta-
rum, postea detectam, vt sic omnes Planetæ in-
tra spatium huius Zodiaci imaginarij ita vaga-
rentur, vt nunquam ab illo exorbitarent: Quia
verò tunc ferè temporis, cum hæc statuta fue-
runt, præcipuè ab Anaximandro Milesio (qui
fuisse etiam perhibetur primus Inuentor Horo-
logij Solaris), Configuratio Arietis Firmamenti
inueniebatur in interseccionem Eclipticæ cum æ-
quatore; placuit ab hoc signo Cælesti initium
ducere.

Zodiacus pri-
mi Mobilis
quid.

Horologij In-
uentor.

74.

Motus præ-
prius Fixarū
qualis.

Beneficio Zodiaci, & Eclipticæ in Primo Mobi-
li collocati, potuit etiam ista diuersitas loci fixa-
rum in ortu, & occasu sub certa lege comprehen-
di, per motum Raptum, & Proprium, non abs-
mitem illi, quem in Sole statuerunt; ita tamen, vt
stellæ fixæ motu proprio tardissimo mouerentur,
conficiendo vnum gradum in 72. annis circiter;
integrum autem gyrum annis 26040. iuxta Lon-
gomo-

36 CAP. I. INTRODVCTIO &c.
gomontanum; nam quoad hoc sunt variæ sen-
tentia.

SECTIO QVINTA

De Motu Primi Mobilis.

75
Dies primi
Mobilis quan-
tus.

QVod autem pertinet ad mensuram huius
Motus, potuisset Primi Mobilis motus æ-
quari motui fixarum ab Oriente ad Oc-
cidentem, ita ut, quando stella fixa quæcumque
iterum rediret ad Meridianum v.g. vnde discessit,
diceretur illud spatium temporis, Dies Primi Mo-
bilis, & sanè ita ab aliquibus fit, dum solum que-
runt, ne sensibilibus errent.

Sed si velimus scrupulosius agere, debemus no-
mine Diei Primi Mobilis intelligere tempus, quod
impenderet Stella fixa, vel Sol ab Oriente in Oc-
cidentem, si non per spiralem, sed per circularem
lineam moueretur (hoc est non moueretur inte-
rim motu proprio versus Orientem), confice-
retque integrum circulum redeundo ad eundem
Meridianum, vnde discessit: Hinc igitur Dies Pri-
mi Mobilis est breuior, quam spatium temporis,
quo de facto Stella fixa, vel Sol regreditur ad
eundem Meridianum, vnde discessit. Adeoque
intra spatium 26040. annorum, intra quod Stel-
la fixa conficit motu proprio, secundum Eclipti-
cam, integrum circulum obliquum, deberet ad-
di vnus dies Primi Mobilis, vltra dies, quos nu-
meramus per recessum, & accessum actualem
Stellæ fixæ ad eundem Meridianum; dies inquam
compositus ex plurimis illis particulis temporis,
requisitis ad motum Primi Mobilis, pro supplendo
eo minimo spatio, quod singulis diebus confi-
cit stella motu proprio ab Occidente in Orientem.
Vides

SECTIO QUINTA.

37

Vides autem, quod hic vnicus dies, diuisus in singulos dies Firmamenti contentos in annis 26040. dat particulam temporis ferè insensibilem pro singulis diebus, scilicet tempus requisitum pro conficiendis in Æquatore octo Tertijs circiter; nam hoc ferè spatium Eclipticæ assignatur ab eodem Longomontano singulis diebus pro motu proprio fixarū, scilicet singulis annis 49 sec. 45 ter. (aduerte me hic, nomine diei Firmamenti, rigorosè loquendo intelligere, Abscessū, & Recessum stellæ fixæ, non autem Solis respectu eiusdem Meridiani, qui dies, vt consideranti patebit, sunt breuiores, & per consequens plures, quam dies Solares; dies enim Solares addunt singulis annis integram circulationem Primi Mobilis; at verò isti dies, vnā tantum superaddunt in 26040. annis.)

Sicut igitur de Sole diximus in Sphæra, quod debemus concipere singulis diebus vnum circum parallelum fictum pro integra circulatione Primi Mobilis, & præterea addere tempus obliquitatis, quod intra annum conficit vnum diem Primi Mobilis, ita de stellis fixis proportionaliter.

Aduerte, distam fictionem motus Primi Mobilis, non esse incertam, & arbitrariam; nam si dies, seu integri gyri fixarum ab Oriente in Occidentem, alioquin verè inæquales, redigantur ad æqualitatem demendo à singulis, particulas temporis, quot simul collectæ, facerent vnum alium diem æqualem ceteris, fient dies ficti æquales, & determinati Primi Mobilis, quod proportionaliter dico etiam de Sole; adde scilicet vnum diem Primi Mobilis numero dierum Anni, & vide quantum temporis singulis contingat diebus.

Adde præterea, fuisse necessarium recurrere ad illum diem Primi Mobilis etiam in Stellis fixis, eo quod

Motus primi Mobilis diuersus à motu fixarum.

76

77

quod abscessus, & recessus stellæ fixæ respectu eiusdem Meridiani, non sit pro omnibus fixis æqualis tempore; ob diuersitatem enim Ascensionis obliquæ, plus Æquatoris, & per consequens Primi Mobilis ascendit, pro supplendo spatio Ecliptico, seu obliquo facto per motum proprium à fixa posita in Cancro v.g., quam in Ariete, sicut pariter accedit Soli, quod indicatum sit pro peritioribus.

Et hæc dicta sint breuiter de Primo Mobili, quæ licet fortasse (vt minus nota), videantur aliquantum difficilia intellectu; tamen, si attentè, & patienter considerentur, compensabunt multum temporis, quod alioquin impenderetur in dubijs difficillimis, quæ nascerentur in ingenijs precipue subtilioribus, si supra tradita doctrina destituerentur.

Aduerte, tam dies, quam horas simpliciter, & vulgo intelligi iuxta Solis regressum ad Meridianum, vel Horizontem &c. horas verò primi Mobilis esse 24. partē suæ circulationis iam explicatæ.

CAPVT SECVNDVM

De Sole.

SECTIO PRIMA

78

Hypothesis Solis per Excentricum exponitur.

Sed iam secretiora Astronomiæ penetralia subeamus, & ne in periculosa hac labyrintho, vitioso aliquo circulo periclitemur, dabo Ariadnæ filum, quo securi possimus euadere.

Primo

Primò igitur opportunum fuit statuere saltem ruditer verbi gratia in Sole, cuius motus minori subiaceret irregularitati, quam ceterorum Planetarum, regulam aliquam suorum motuum; deinde hanc ipsam regulam magis examinare, & per plures observationes, præcipuè Eclipsium, reformare, ubi fuerit erratum (errando enim discitur); ita, ut tandem post plura sæcula deventum fuerit ad eam scientiam, quam de facto videmus haberi ab Astronomis; ita, ut ante plures annos, ipsas Eclipses, si non exactissimè, saltem satis exactè prædixerint; cum tamen in Eclipses prædicendas, præcipuè solares, confluant denique omnes difficultates Astronomiæ, ut, cum de Eclipsibus agemus, patebit.

In motibus
Cælestibus sta-
tuendis inci-
piendū à Sole

Statuerunt igitur motus Solis, tum secundum longitudinem, tum secundum declinationem (in Sole enim quæritur declinatio, non latitudo) ab Æquatore, coherentes ad ea, quæ diximus de Primo Mobili, præscindendo interim à Parallaxi, & refractione; unde sequebatur aliquis parvus error; deinde hanc ipsam Parallaxim, & Refractionem indagauerunt, ut, quantum fieri potest, accederent ad veritatem, prout infra docebo.

79

Aduerterunt ultra supradicta Astronomi; primò Solem in motu illo annuo ab Occidente in Orientem, morari octo circiter diebus amplius sub signis æstiuis, quam sub hyemalibus; unde collegerunt lentiores illius motum longitudinis sub illis (motus enim ab vno versus aliud signum Zodiaci, dicitur motus longitudinis.)

Inæqualitas
motus Solaris

Secundò. Attentè inspicientibus, visa est Solis diameter minor, dum Sol esset sub signis æstiuis, sub quibus diximus lentius moueri, quam dum versaretur sub signis hyemalibus: Tam primæ supradictæ, quàm huic secundæ experientiæ, satisfe-

So
Varia distan-
tia Solis à
Terra.

40 CAP. II. DE SOLE
 tisfecerunt simul & semel, statuendo circulum,
 in quo Sol motu annuo mouetur; Excentricum,



hoc est non habentem pro centro Centrum Ter-
 ræ: Hinc enim in præfenti figura fit, vt maior
 pars circuli fit sub signis æstiuis, quam sub hye-
 malibus; indeque licet Sol in diſto Excentrico,
 verè moueatur æquali velocitate; tamen relatè
 ad circulum concentricum STFG. lentius proce-
 dere videatur sub Cancro, quam sub Capricorno
 (ita, vt moretur, oſto circiter diebus amplius sub
 ſignis Borealibus, quam ſub Australibus, & præ-
 terea minor nobis in Terra conſtitutis videatur
 in

lum,
cum,

SECTIO PRIM A. 41

in æstate, quam in hyeme, quia verè à nobis tunc magis distat, vt apparet in figura.

Quod dedit occasionem problemati Aristoteli-
co; quare in æstate sit apud nos plus caloris, cum
tamen tunc temporis Sol realiter magis à nobis
distet: Ad quod respondetur, id prouenire ex mi-
nori obliquitate ipsius supra Horizontem no-
strum in æstate, quam in hyeme, quæ minor
obliquitas præualeat maiori distantia.

In Æstate Sol
remotior à
Terra.

His positis, cum Sol maximè distat à Terra, sci-
licet, cum est in puncto dicti Excentrici, maximè
distanti à Terra, dicitur esse Apogæus, cum verò
est in maximè propinquo ad Terram, dicitur esse
Perigæus.

Sol nunc Apo-
gæus, nunc
Perigæus.

SECTIO SECVNDA

*De Aequipollentia Excentrici
cum Epicyclo.*

81

Quod hætenus explicauimus per Excentri-
cum, exponunt alij per aliam Hypothesim
Concentrepicyclam, hoc est per duos cir-
culos, quorum vnus vocatur Concentricus, eo
quod habeat pro Centro Centrum Terræ, seu
Mundi, alter Epicyclus, eo quod sit circulus,
cuius centrum defertur à circumferentia circuli
supradicti maioris. Æquiualeat tamen hæc Hypo-
thesis alteri nuper explicatæ.

Pro cuius intelligentia sit in præsentī figura A.
Centrum Terræ, B. Centrum Orbitæ excentricæ
NM. (hoc est non habentis pro Centro Terram
A., sed punctum B.) deferentis Planetam, v. g.
Solem iuxta seriem signorum. Dico, ferè eam-
dem Hypothesim æquiualeenter haberi; si circa A.

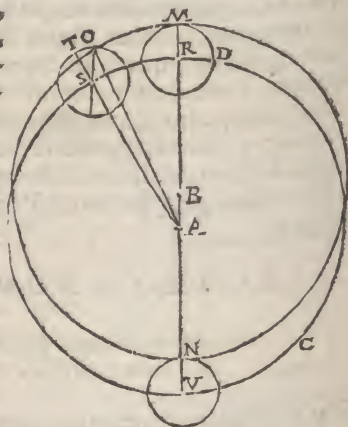
F

Ter-

Ter-
maior
hye-
rico,
elate
oce-
orno
s sub
præ-
atur
in

Terram, tanquam circa Centrum, ducatur Concentricus V C., qui deferat iuxta seriem signorum, Epicyclum M D., à quo interim deferatur per motu suum proprium circa suum centrum,

Corpus Solare, in parte superiori, contra seriem, seu ordinem signorum, in inferiori vero iuxta seriem signorum. Nam sit primò Apogæum commune, tam Excentrici, quam Epicycli in M.; deinde circumferatur Epicyclus ex R. in S., sed



interim corpus Solis ex Apogæo Epicycli, hoc est ex parte magis remota à Terra, qualis est T., dum Epicyclus est in S., descendat per totidem gradus contra seriem signorum in O.: Tandemdem ferè distabit Sol à Terra A., & faciet eundem angulum linea A O. cum A M., quem faceret, si Sol per Excentricum deferretur, ut patet ex ipsa figura.

32

Id ipsum posset practicè fieri iuxta modum, quem docui anno 1648., si in ima parte Epicycli affigeretur plumbum, & interim verteretur Concentricus deferens centrum Epicycli; Epicyclus enim seruaret semper eandem diametrum parallelam,

SECTIO SECVNDA. 43

lelam, in sphaera artificiali, & hinc saluarentur omnia, quæ indicauimus; nam ex parallelismo diametri Epicycli cum diametro R. V. immobili, seu imaginaria in circulo concentrico mobili, sequuntur perpetuo æquales anguli cum linea A. T. mobili in centro vtriusque, nempe Concentrici, & Epicycli, & hinc erunt æquales arcus subtenfi; ergo tot gradus fierent in Concentrico, quot in Epicyclo; seruaretur autem perpetuus parallelismus; ex vi enim plumbi semper diameter Epicycli esset Horizonti perpendicularis, sicut pariter supponitur esse Circuli Concentrici diameter imaginaria immobilis R. V.

Iam verò, vt in incepto cursu prosequamur, aduerterunt præterea Astronomi, illum ipsum locum, seu punctum Apogei, non semper esse sub eodem gradu Eclipticæ, v. g. hisce annis, Sol distat maximè à terra, quando est sub octauo circiter gradu Cancrì, quia verò Apogæum Solis paulatim ab Occidente versus Orientem mouetur, seu mutatur, complens in singulis Annis vnum minutum, & vnum secundum circiter; ideo post aliquot annos Sol distabit maximè à terra, non amplius sub octauo gradu Cancrì; sed sub nono. Vnde colligitur, quanto calidior sit futura æstas ex hoc capite post aliquot millia annorum, cum sub Cancro non amplius erit Apogæum, sed Perigæum Solis: Ad quod etiam deberent respicere Astrologi in suis prædictionibus.

Ad explicandum autem regulariter hunc motum, seu mutationem Apogei, videtur modus expeditissimus, si dicamus Solem aliquanto lentius moueri in suo Epicyclo, quam centrum Epicycli in Concentrico, ita vt singulis annis desit ad complementum Epicycli vnum min., & vnum secundum circiter; hinc enim fiet vt planeta in Epicyclo,

83

Apogæum Solis non semper sub eodẽ gradu Eclipticæ.

Motus Apogei Solaris quantus.

cyclo, non semper distet maximè à Terra sub eodem gradu Eclyptica. Vel in Hypothesi excentrici dum Sol motu annuo spontè graditur per excentricum, interim ipse excentricus (scilicet eius Centrum) circa Centrum Terræ A. lentissimè moueatur; ita vt eius sublimior pars nempe Apogæum, non semper versetur sub eodem gradu; sed paulatim moueatur ab Occidente versus Orientem, radendo, & quasi lambendo circulum concentricum, Complens in singulis annis vnum minutum, & vnum secundum circiter.

Putant aliqui, motum Apogæi esse æqualem motui proprio fixarum; quod si est verum, semper erit cum eadem stella fixa, vel in eadem distantia ab eadem stella fixa, licet mutet locum respectu Eclyptica primæ Mobilis, sicut pariter stellæ fixæ mutant locum ex alibi dictis.

Sole in Apogæo, dies sunt breuiores, in Perigæo longiores; ceterum in motu medio, hæc inæqualitas simul cum alijs ita distribuitur ad faciendam æqualitatem dierum fictam, vt vltra integrum gyrum primæ Mobilis, seu Æquatoris, dentur diei Solari min. 59. & sec. 8. (ex Cassino) eiusdem Æquatoris, ita vt in diebus istis æqualibus fictis debeantur horæ 23. & min. 56. circiter integro gyro Primæ Mobilis, reliqua verò 4. minuta temporis sint pro arcu Æquatoris supradicto minutorum 59. &c.

In sententia satis probabili censetur Sol distare à Terra in sua mediocri distantia, (scilicet censetur centrum Solaris Epicycli distare à Terra) 7300. semidia. terrestribus; terræ autem semid. in sententia valde probabili, est milliar. modernorum Italic. 4139., terræ autem circuitus 26010.; Epicycli verò semid. censetur continere 300. semidia. terrestres: Sol censetur continere terram 38600.

Quo-

Mensuræ circ-
ulorum So-
larium.

SECTIO TERTIA.

45

Quomodo inuentæ fuerint diſtæ menſuræ infra ſuo loco dicetur.

SECTIO TERTIA

De Maculis Solaribus, & aliquot Solis effectibus, & proprietatibus.

85

JAm de Maculis Solaribus breuiter eſt agendum.

Obſeruatum igitur eſt tum per Teſcopium, tum alijs etiam modis, Solem habere ſuas Maculas, nec quales in Luna dicemus; ſed generabiles, & corruptibiles, cuiuſmodi non ſunt maculæ Lunares: Earum motus eſt ſpiralis circa axem Solis, ſicut ſerè diximus eſſe motum Solis circa Terram (videntur enim Cæleſtia deſtari maximè ſpiris); quare poteſt explicari per motum raptum, & proprium circa centrum Solaris corporis; ita tamen vt motus ſecundum Eclipticam, ſeu proprius, ſit annuus; motus verò iuxta Æquatorem, ſeu raptus ſit ſerè menſtuus, hoc eſt 28. dierum circiter.

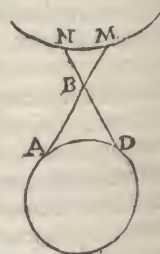
Maculæ Solares quales, & quomodo moueantur.

Iam verò non ſolum maculæ, ſed etiam faculæ, & vmbre quædam, ſeu potius quaſi vmbre, in Sole apparent: Accidit autem in iſtis maxima alteratione, ſeu etiam corruptio, tam quoad numerum, quam quoad magnitudinem: Omnibus autem penſatis non poteſt hoc ſaluari per meram mutationem localem, ſed vel per alterationem, vel etiam corruptionem phificam, & realem: Aliquæ cenſentur æquales toti Terræ, aliquæ toti Europæ, aliquæ toti Corſicæ &c. nec ſolent habere figuram ſphæricam, ſed irregularem: Aliquando in ſummis caloribus nulla viſa eſt Macula; contra verò plurimæ in ſummis frigoribus, vel hoc ſit cauſa, vel effectus talis caloris, & frigoris.

go-

goris: Non tamen assentior docentibus, æstatem, & hyemem pendere à diuersa facie Solis ad terram conuersa; nam non vbique est eodem tempore æstas, vel hyems; vbique autem apparet eadem Solis facies, vt experientia patet: Iam à multis annis, vel nullæ, vel paucissimæ apparent, etiamsi attentè in earum obseruationem incuberim, cum antea plurimæ apparerent.

Huiusmodi maculas non distare sensibilibiter à Sole, ostenditur in præsentī figura; nam duo Spectatores longè inter se distantes viderent illas pro eodem tempore relatè ad diuersas partes faciei Solaris, scilicet dum spectator collocatus in A. videt Maculam B. relatè ad Solis partem M., deberet Spectator alius in D. videre eandem maculam B. relatè ad partem N., quod minimè experimur; Hinc, & quia videntur inter se seruare eundem ordinem, & distantiam, censentur esse in ipso Sole; (sicut pariter stellæ fixæ ob hanc eandem præcipuè, secundam rationem, censentur esse fixæ in vnico, & eodem Cælo) adeoque censentur moueri potius per motum vertiginis ipsius Solaris Corporis, in cuius superficie insunt dictæ maculæ.



Non possunt
tribui fallaciæ
oculorum.

Quomodo
obseruentur.

Non licet autem distas apparitiones tribuere fallaciæ oculorum; Quamuis enim Neui, seu Bulæ ipsius Vitri ocularis in Telescopio possint imperitis aliquando illudere; tamen cum à pluribus spectatoribus ex diuersis locis per diuersos tubos, & etiam sine tubo per simplex foramen, aliisque pluribus modis obseruatæ concorditer fuerint, non relinquitur locus dubitandi: Potest autem vnus.

SECTIO QVARTA. 47

vnusquisque cauere à bullis Vitri, si verset in gy-
rum Telescopium; nam si ex tali circulatione Te-
lescopij, macula mutat locum, signum est esse in
vitro, secus verò, in Sole.

Possunt obseruari maculæ Solares, tum exci-
piendo imaginem Solis per Telescopium in carta
posita in loco obscuro quantum fieri potest; tum
per foramen in Cubiculo obscuro, sed requiritur
notabilis distantia Cartæ à foramine &c.

SECTIO QVARTA

87

*De Solis radijs, & imagine
Optica.*

CONsiderandum præterea est in Sole, quod
licet duæ lineæ ab oculo ad ipsum ductæ, il-
lumque hinc inde tangentes, faciant angulum
valde sensibilem; tamen si è contra consideren-
tur duæ lineæ ab vno, & eodem puncto Solis
vsque ad duos terminos nostræ regionis, appa-
rebunt ad sensum parallelæ, & hinc vmbra om-
nium horologiorum eiusdem Urbis, v. g. sunt si-
miles inter se, hoc est æqualem ad sensum cum
stylo angulum constituunt; est enim magna di-
sparitas inter primas, & secundas; primæ scilicet
habent pro Basi Solem; secundæ autem regionem
aliquam terrestrem, quæ Basis est multo minor,
quam prima: Sed de hoc alibi fu fuis.

Radij Solis
quoniam paral-
leli phisicè, &
qui non-

Radij Solis admissi intra cubiculum per fora-
men, etiam si triangulare, v. g.; tamen in subiecto
recipiente possunt exprimere figuram circula-
rem; ratio est, quia in isto casu vnumquodque
punctum Solis occupat suis radijs totum fora-
men, constituitque pyramidem triangularem
luminosam, quæ instar pennicilli terminatur in
parie-

De Solis ima-
gine admissa
per foramen.

pariete, & pingit quidem ibi triangulum luminoso-
sum; sed quia pariter infinita alia puncta Solis
in gyrum disposita hoc ipsum faciunt; disponun-
tur pariter in pariete infinita huiusmodi trian-
gula luminosa in gyrum, & præterea cum aliqua
penetratione, siue communicatione inuicem, ita
vt nulla in pariete appareat triangularis figura
distincta, sed solum per modum vnus tota circu-
laris imago Solis expressa ab illis triangulis fere
infinitis communicantibus inuicem, & in gyrum
dispositis ad correspondentiam infinitorum pun-
ctorum in Sole existentium: quod de triangulari
foramine dixi, proportionaliter intelligatur de
quadrangulæ &c. imò tantum abest, vt rotundi-
tas foraminis sit causa rotunditatis imaginis, vt,
si Solis figura esset quadrata, apparet itidem
quadrata in pariete, etiam si per foramen rotun-
dum immissa, sicut de facto in Eclipsibus Solis
apparet in pariete imago Solis minimè circularis,
ob prædictas scilicet rationes, in quo notandum
præterea est, partes sinistras Solis, fieri dextras in
Pariete, & dextras, sinistras, eo quod dicti penni-
cilli se interfecent in ingressu foraminis, quæ
applicentur proportionaliter alijs obiectis. Vbi
aduerto intentionem luminis in ipso foramine
esse sicut in loco aprico; at intra cubiculum, pro-
vt excipiuntur radij longius à foramine, eo lu-
men fieri minus intensum ad proportionem di-
stantiæ, seu in proportionem foraminis ad dictam
imaginem.

88

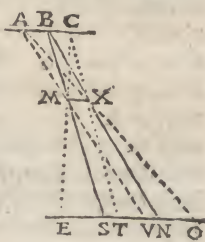
Vnde habea-
tur sufficiens
distinctio in
immagine post
foramen.

Quæres, vnde fiat, vt imago Solis, vel aliorum
obiectorum, quorum species admittuntur per
foramen supradictum, appareant cum sufficienti
distinctione; cum tamen ex nuper dictis sequatur,
in quacumque parte illius imaginis confusio
vnus partis, scilicet vnus pennicilli, cum pluri-
bus

SECTIO QUARTA. 49

bus alijs, vt consideranti patebit, scilicet ob communicationem vnius pennicilli cum alio, licet inadæquatam.

Respondeo, fatendum omninò esse, singulas partes imaginis esse simpliciter loquendo confusas, vt patet ex dictis; sed sicut aduertimus in Optica; satis est ad sufficientem distinctionem, quod non omnis pars sit commixta, & confusa cum quacumque alia, sed solum cum sibi proxima; hinc enim fit, vt partes, quæ habent diuersum colorem, non videantur bene terminate, sed v. g. pars cærulea cum parte alba, in confinibus representabunt colorem mixtum; at verò reliquæ particulæ interiores albæ, licet mixtæ inter se, representabunt tamen colorem album illis communem, & sic de cæruleis: hinc licet non appareant distinctæ partes aliquæ minime, ob totalem confusionem cum alijs coloribus; apparebunt tamen aliquæ maiores, distinctæ quidem à diuersis coloribus; licet aliquæ non minus confusæ cum alijs partibus proximis, sed eiusdem coloris, ac reliquæ aliæ: Hinc quo maius erit foramen, erit maior confusio, ob maiorem scilicet communicationem pennicillorum &c. cuius habes aliquod specimen in præsentī figura, in qua fit foramen MX.



puncta luminosa ABC., & imago in ESTVNO. locutus sum hætenus de puro foramine; nam si foramini applicetur lens vitrea, tunc poterit fieri imago adeo distincta, vt singula puncta sensibilia representent partes obiecti correspondentes, minime inter se confusas.

Rigorosè loquendo nulla pars imaginis post foramen est omninò distincta.

G

SE-

SECTIO QUINTA

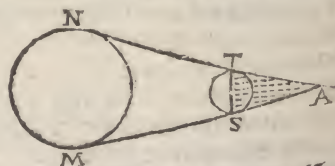
39

De Crepusculo.

Aliquid nota-
tu dignum in
luce crepuscu-
lina.

Quoad Lucem crepusculinam Solis diximus aliquid in Sphæra, quæ debent hic recoli, solum hic est magis explicanda quædam subtilis animadversio, quæ ibi fuit indicata; nempe indicauimus, crepusculum non illuminare regionem illam terrestrem, cuius Horizon rationalis, seu circumferentia Horizontis rationalis in globo terrestri, est terminus illuminationis factæ à Sole illuminante: interim alterum Hemisphæ-

riū: Pro cuius intelligentia, fit Terræ Globus T S., & Sol in Zenit Circuli Hori-



zontalis T S., adeoque Sol illuminet totum Hemisphærium T S.: dico, non illuminari luce crepusculina habitantes in summitate Emisphærij T S. versus A., licet circumferentia Horizontalis plani T S. transeuntis per centrum Terræ, sit confinis illuminationis Solaris; adeoque in T S. fiat Lux Crepusculina; sed solum illuminari dicta luce populos habitantes prope circulū T S., quod facile probatur; nam pro dictis alijs habitantibus tunc est media Nox, scilicet tunc Sole manente in Meridiano Emisphærij contrarij: Hinc ego ibi dixi, dictum crepusculum intelligi debere de Horizonte Terrestri, non Cælesti, seu rationali; nempe Horizon terrestris respectu dicti loci non est circulus maximus T S., sed valde parua extensio terrestris; & prope circulum T S. sunt plures alij Ho-

SECTIO QUINTA. 51

Horizontes terrestres, & quidem eodem tempore plures, & plures huiusmodi Horizontes terrestres prope circulum T.S., gaudent disto crepusculo adueniente ab vna parte, scilicet aliquibus ab occasu, alijs ab ortu Solis, nempe habitantibus ad partem T., est crepusculum matutinū, v.g. quod dicitur Aurora; habitantibus verò ad partem S. fit vespertinum. Hæc animaduersio non fit ab alijs Auctoribus, sed tamen mihi visa est necessaria ad tollenda plura dubia, quæ possunt nasci in ista materia.

Ceterum in hac altera figura disces, quando nam incipit crepusculum matutinum, vel terminatur vespertinum: scilicet sit meridianus Regionis circulus ABMN., sit Horizon Cœlestis AB. sit alius circulus Horizonti parallelus MN. distans ab AB. per gradus 18.

Quantitas crepusculi.



in communiori sententia; cum igitur Sol sub Horizonte rationali AB. deuenit ad M. v.g.; tunc erit, vel potius apparebit in A. crepusculum, scilicet lux Solaris indirecta, sed tamen adhuc sensibilis; quæ proinde nunc magis, nunc minus durat, prout intra spatium AB., & MN. sunt plures, vel pauciores gradus circuli paralleli, quem eodine facit Sol; dixi, apparebit, quia verè non est in Cælo, sed prope Terram, seu terrestrem regionem, cuius Horizon rationalis est AB.

CAPVT TERTIVM

De Luna.

SECTIO PRIMA

De Motu Lune secundum
Longitudinem.Lunæ motus
inæqualis.

J Am à Sole Luminari maiori, ad Lunam Luminare minus descendamus. Et primò quidem notarunt, Lunam, licet conficiat per suum motum proprium totum Zodiacum in singulis integris circumuolutionibus spatio dierum 27. & hor. 7. circiter; tamen hanc ipsam circumuolutionem, non æquali semper velocitate apparenti conficere, sed nunc velocius, nunc tardius; ita tamen, vt singulis quatuordecim diebus circiter recurrat similis periodus tarditatis, & velocitatis.

Lunæ distantia à Terra
variatur.

Secundò aduerterunt, eo tempore quo videtur tardius moueri, apparere minorem; è contra, cum velocius, maiorem.

Vtrique dictæ apparentiæ, siue Phenomeno satisfecerunt, pro vt in Sole diximus, per excentricum, vel per Epicyclum DAB. in præsentī figura, in cuius circumferentia deferatur Luna; sic enim minor velocitas, correspondebit minori apparentiæ, & maior velocitas maiori apparentiæ.

Hypothesis
pro Lunæ motibus.

Explicandi iam sunt singuli circuli, quos vides in præsentī figura: In distantia à centro terræ (& per nos etiam totius Mundi), statuatur 2174. partium, qualium T.C. est 100000.; statuatur inquam centrum, circa quod describatur paruus circulus, qui vocabitur circulus excentricitatis, quia per huius circelli motum, nunc T. centrum
Excen-

SECTIO PRIMA.

53

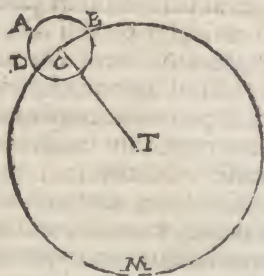
Excentrici, siue potius Orbitæ Lunaribus DBM. erit remotissimum à centro Terræ, nunc minus di-

stabit, nunc denique coincidet cum ipso centro Terræ, in quo tantum casu circulus DBM. erit concentricus Terræ: moueatur igitur dictus circellus excentricitatis circa suum centrum in consequentiam signorum, hoc est ab Occidente in Orientem tali motu,

ut in omni Plenilunio, & Nouilunio verò T. centrum excentrici DBM. sit in ipso terræ centro, hoc est nihil habeat excentricitatis; quare cum agitur de Eclipsibus, non est habenda ratio de ipsa excentricitate: In omni autem quadratura vera, sit maximè distans illud centrum T. à centro terræ, hoc est circulus DBM. sit maximè excentricus, atque ita bis in mense lunari Synodico, hoc est ab vno ad aliud Nouilunium hic circellus faciet integram circulationem.

Iam verò centrum Epicycli DAB. circumferatur in circumferentia excentrici DBM. iuxta seriem signorum (dicitur series signorum, incipiendo ab Ariete versus Taurum &c. hoc est ab Occidente in Orientem, quod idem appellatur etiam consequentia signorum); & interim A. centrum alterius minimi, & vltimi Epicycli (quem hic non descripsimus, sed debet intelligi) in parte superiori circumferatur in præcedentia, hoc est contra seriem signorum yniiformi motu, & ab-

sol-



In Nouilunio & Plenilunio centrū excentrici est in centro mundi.

92
Motus circum-
lorum luna-
rium.

Series signo-
rum quid.
Anomalia Lu-
næ.

Motus in præ-
cedentia quid

54 CAPVT III. DE LVNA

Motus Apogei.

foluat integram periodum diebus 27. hor. 13. min. 18. secundis 35., vt saluemus motum Apogei; nam Apogeu Lunæ singulis diebus conficit respectiue ad Zodiacum 6. min. & 41. sec.; perficitque integram periodum in 9. circiter annis; centrum verò maioris Epicycli diebus 27. hor. 7. 43. min.

Postremo Lunæ corpus in circumferentia istius vltimi minoris Epicycli circumferatur in parte superiori in consequentia, conficiatque integram periodum in diebus 13. hor. 18. min. 39. secundis 17. tertijs 30., quod spatium temporis esset dimidium temporis assignati pro motu centri Epicycli minoris, nisi aliquid ibi fuisset variatum ad saluandum motum Apogei.

Mensuræ circuloꝝ lunariuꝝ.

Mensuræ pro semidiametris dictorum circuloꝝ sunt sequentes; nimirum semidiameter excentrici est 59. circiter semidiametri terrestres; semidiameter verò circelli quem diximus excentricitatis est 2. 37. min. Quare si fingamus semidiametrum excentrici esse diuisam in 100000. particulas, semidiameter circelli erit 2174., semidiameter verò Epicycli DAB. erit 5800. ex illis particulis; vltimi denique Epicycli hic omissi semidiameter erit 2900.

Et hæc dicta sint ex sententia Longomontani, quamuis aliqui paucioribus se expediant, nec sint adeò scrupulosi in Lunæ motibus exponendis.

Mensis lunaris quid.

Aduerte, non hanc Lunæ periodum dici proprièensem lunarem, sed periodum ab vna ad alteram coniunctionem cum Sole, quæ dicitur Nouilunium, (de quo infra); hic autem mensis dicitur Synodicus, qui longior est quam simplex Lunæ circumuolutio ab vno ad idem punctum celeste, scilicet debet præterea Luna conficere spatium interim confectum à Sole, vt iterum cum illo coniungatur, & quia hoc spatium est inæquale,

SECTIO PRIMA.

55

le, & varium, ob ea, quæ de Sole dicimus: ideo
necessariò menses Synodici lunares sunt inequa-
les, & etiã ex eo, quod dista Anomalie assigna-
tæ in Lunæ proprio motu diuersimodè coinci-
dunt cum mensibus Synodicis.

Est inæqualis
ex duplici ra-
tione.

SECTIO SECVNDA

93

*De Motu Lunæ secundum
Latitudinem.*

Restat agendum de latitudine Lunæ, ex qua
sequuntur multæ notabiles proprietates,
sciendum igitur primo est, omnes Planetas de-
ferri quidem sub Zo-
diaco, sed non omnes
semper sub Ecliptica;
quare eo ferè modo,
quo Ecliptica interse-
cat Equatorem; cir-
culus semitæ lunaris
intersecat ipsam Ecli-
pticam, & pariter se-
mita, siue Orbita ce-
terorum Planetarum
intersecat Eclipticam,
sub quanto autem
angulo suis locis di-
cetur.



Puncta intersectionis vocantur Nodi, quorum
vnus, à quo Planeta mouetur ab Austro ad Aequi-
lonem, dicitur Caput, alter Cauda Draconis: Pun-
cta verò intermedia, in quibus duo circuli maxi-
mè inter se distant, vocantur limites, seu Venter
Draconis. Caput Draconis hoc caractere signifi-
catur Ω : Cauda autem eodem inuerso Υ . Caput
Dra-

Caput, & Cau-
da, & Venter
Draconis quid

Nodus eue-
hens, & de-
primens: Bo-
realis, & Au-
strinus.

Draconis dicitur etiam Nodus Euehens; Cauda-
verò Nodus deprimens; eo quod à Nodo Euehen-
te Luna suscipiat Latitudinem Borealem; vnde
etiam dicitur Nodus Borealis; à Nodo autem de-
primente suscipiat Austrinam; vnde etiam dici-
tur Nodus Austrinus; non quod sit in signis Au-
stralibus, sed quia ibi suscipit latitudinem Au-
strinam.

Latitudo lune
quanta.

Maxima Lunæ latitudo est grad. circiter 5.,
hoc est angulus intersectionis, quo circulus se-
mitæ Lunarise intersectat circulum Eclipticæ, est
5. ferè graduum: Dixi maximam Latitudinem,
quæ est, cum Luna versatur in Ventre Draconis,
vbi est maxima latitudo; nomine enim latitudi-
nis in Stellis intelligitur distantia ab Ecliptica: in
Geographia verò ab Æquatore.

Latitudo A-
stronomica
differt à Geo-
graphica.

94

Sciendum præterea est, quod dicti Nodi non
semper versantur sub eodem gradu Eclipticæ, sed
perpetuò mutant Sedem, proportionaliter, ac di-
ximus de Apogeo Solis, non ab Occidente versus
Orientem, hoc est non secundum ordinem signo-
rum; sed è contrario, singulis diebus per tria mi-
nuta, & decem secunda; singulis autem Annis
per nouemdecim gradus, & viginti minuta.

Latitudinis
lunaris expli-
cario.

Motus Lunæ in Latitudinem non differt reali-
ter à motu longitudinis, sed solum est diuersum
initium, vnde sumitur: nam initium longitudinis
perpetuò est initium Arietis; at initium latitudi-
nis non alligatur huic, vel illi signo primi Mobi-
lis, sed est Nodus ipse vbicumque ille versetur &c.
quod si ipsam latitudinem velis computare, non
solum in gradibus, sed etiam in signis; tunc lice-
bit tibi fingere Arietem pro primo signo, non ta-
men Arietem primi Mobilis, sed pro vt fit ab
Astronomis in quocumque circulo, cum illum
diuidunt in signa; secundum hunc modum dici-
tur

SECTIO SECVNDA. 57

tur Luna singulis diebus conficere gr. 13. min. 13.,
ferè quotidem in longitudine.

Habes deindè in Tabulis Astronomicis modum,
& Tabulas pro inueniendis hic, & nunc latitudi-
ne Lunæ ab Ecliptica, positis tot gradibus distan-
tiæ à Nodo &c.

Ex distis de latitudine fit, vt non semper quo-
ties Luna est in quintadecima, fiat eius Eclipsis,
vel quando est Nouilunium, fiat Eclipsis Solis;
nam solum fiet Eclipsis, quando Sol, & Luna
erunt, aut in Capite, aut in Cauda Draconis, vel
valdè prope illa; nam in alijs locis, Luna, exempli
gratia, non eclipsabitur, cum Terræ Vmbra sit

Quare non in
omni Nouilu-
nio, & Pleni-
lunio fiat Ecli-
psis.

ad modum Coni; qua-
re hæc Vmbra non
attinget Lunam; sed
ad latus hinc, vel in-
de consistet, vt appa-
ret in figura, in qua
tamen imaginari o-
portet istos duos cir-
culos non facientes
idem planum, sed di-
uersum, vt diximus
de Ecliptica, & Æqua-
tore in Sphæra mate-
riali.



Quando possi-
bilis Eclipsis.

Propter propinquitatem ad di-
ctos Nodos sufficiens pro aliqua Eclipsi Lunari, in-
sententia magis lata, est tredecim graduum, pro
Solari verò Nouemdecim, quod pendet præcipuè
à magnitudine diametrorum tam Solis, quam
Lunæ, & Terræ, eorumque distantijs inter se:
sed de Eclipsibus, alibi suo loco expressè agemus.

Quod dixi de Sole, dico etiam de Luna; nempe
si consideretur eius motus verus, & phisicus, qui

H sim-

simpliciter, & verè est ab Oriente ad Occidentem; ipsa intra mensè lunarem facit Spiram cum aliqua similitudine ad illam, quam in Sole delineauimus, quod etiam dicendum est de reliquis Planetis omnibus.

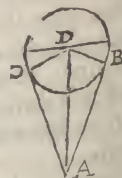
At verò si loquamur solum de motu proprio, præscindendo à raptò, facit figuram, quæ crasso modo est circulus Excentricus; at si exactè sit describenda, habet anfractus quosdam difficiles, quos vide apud Ricciolium tom. primo Almagesti, pag. 258.

SECTIO TERTIA

De Lunæ Lumine passiuo,
& actiuo.

Oculus non
videt integrum
Hemisphæriū
Lunæ, vel So-
lis.

Oculus non potest videre de Luna integrum Hemisphærium; nam in præsentī figurā lineæ ab oculo A. ad Lunam tangentes superficiem externam Lunæ C.B., & concurrentes ad faciendum angulum intra oculum, tangunt ipsam in C., & B., non verò in extremis diametri transeuntis per D.; si enim hoc fieret, essent necessariò parallele, facerēt enim æquales angulos alternos cum eadem diametro; nempe angulos rectos, quod est proprium tangentium, ex Euclide; quod etiam valet de Sole, & alijs corporibus Sphæricis maioribus pupilla oculi; partes igitur Lunæ eclipsant se successiuè, ne pateant Oculo in A. constituto, & omnes simul eclipsant aliquando Solem, vt suo loco dicemus; quare prima, & immediata eclipsatio non fit à diametro lunari, sed à linea imaginaria inter C.B.



Et

SECTIO TERTIA

59

Et præterea hinc sequitur, quod de Luna proximior, oculus minorem partem videt, quam de remotior, ut consideranti patebit. Videntur igitur à nobis, cum Luna est Apogæa in probabili sententia, 179. gradus, & 32. minuta; cum verò est Perigæa, 179. gr. & 26. min.

De Luna proximior oculus minorem partem videt, quam de remotiori.

E contra verò Sol illuminat plusquam Hemispherium Lunæ, & maiorem partem illuminat, quando est illi propinquior, quam quando est remotior; ultra igitur Hemispherium Sol in conjunctione cum Luna, (hoc est in Nouilunio)

Sol illuminat plusquam Hemispherium Lunæ.

quando Sol est Apogæus, Luna autem Perigæa, illuminat 30. min. & 36. secunda; cum autem Sol est Perigæus, Luna autem Apogæa, 33. min. circiter. In oppositione autem, hoc est in Plenilunio; si Sol, & Luna sint Apogei, 30. min. & 8. secunda; at si ambo sint Perigei, 32. min. & 44. secunda in valde probabili sententia.



Hinc collige, Lunam tunc magis illuminari, cum minus videtur illuminata, hoc est in Nouilunio; & è contra in Plenilunio. Ratio, cur Sol illuminet plusquam Hemispherium Lunæ, licet primo aspectu videatur diuersa, & contraria, tamen est aliquatenus eadem; nam quantum relinquatur Lunæ intactum à lineis visualibus oculi, tantum aliquatenus radijs solarijs illuminandum aliquando superest, ut patet in præsentī figura.

Tunc magis illuminatur Luna, cum apparet minus illuminata.

Licet sit valde notum; unde fiat, ut Luna nunc appareat plenè illuminata, nunc falcata: tamen, ne hic tractatus sit mutilus; ecce tibi præsentem figuram, in qua Terra sit in A., Sol in B., Luna in pluribus locis diuersis, & per consequens nunc

Explicantur Phases Lunæ, seu varij eius aspectus cum Sole.

H 2 in

in Nouilunio, hoc est in coniunctione cum Sole, pro vt in M., nunc in Plenilunio, hoc est in oppositione cum Sole, pro vt in N O. statim aduer-
tes quomodo lineę visuales
ab oculo in A. constituto,
nunc comprehendunt in
N. plenā illuminationem;
nunc in M. nullam, nunc
in O. & S. mediam &c. &
quidem in N. apparet tota
luminosa; adeoque dicitur
plena, in O. autem, & S.
apparet semiluminosa, &
dicitur in O. primus, in S.
vltimus quadrans Lunę,
eo quod tunc per quadrantem circuli distet à Sole.



SECTIO QVARTA

De Maculis Lunaribus.

Non est dubium, dari Maculas in Luna, & so-
lū dubitari potest, an maculę, quę ap-
parent sint Montes, & Valles &c. oportet hic ap-
ponere figuram ex Austore aliquo insigni, in qua
sit accuratē descripta facies Lunę; quin etiam
optimum esset, si nomina ipsarum macularum
addicerentur. Tum figuras varias; tum etiam
varia nomina macularum Lunarū potes vide-
re præcipuē apud P. Ricciolum tomo primo sui
Almagesti; dixi nomina esse varia, quia aliqui
Auctores imposuerunt nomina à similitudine
cum terrestribus, vt Heuclius; alij aliunde, vt Lan-
grenus, Ricciolius, & Grimaldus. Maculę anti-
quę hoc est illę, quę sine Telescopio discernun-
tur sunt multò pauciores, quam maculę nouę,
quę

SECTIO QUARTA. 61

quæ scilicet per Telescopium discernuntur. Numerantur igitur à Modernis in Plenilunio maculæ 600.: inuenies apud Auctores modernos aliquam diuersitatem in descriptione macularum, non semper quia sit error ipsius Auctoris; nam in re adeò patenti difficile est errare, sed potius sepè est error ipsius Lunæ, quæ per motum libeationis, non eandem semper faciem describendam exhibet, sicuti si aliquis homo nunc pingeretur ab vno, nunc ab alio; mutata tamen aliquantulum facie propter diuersum situm.

Iam ad controuersiam an in Luna sint Montes, & Valles, an solum diuersa opacitas in eadem superficie spherica: Dico primo, certum esse, superficiem Lunæ esse asperam, sicut etiam ceterorum planetarum, quod manifestè patet ex lumine reflexo Solis ad Terram, neque enim tanta pars Lunæ redeberet lumen Solis ad nos, si non esset aspera, hoc est si esset per modum speculi spherici conuexi: hoc non solum ostendo in Optica probl. 10.; sed vnusquisque experietur, comparando illuminationem speculi spherici conuexi cum illuminatione alicuius corporis asperi expositi ad Solem.

Dico secundo: dari in Luna Montes, & Valles. Probatur, quia omnes effectus, quos præstat Luna in suis apparentijs, optimè conciliantur cum hac suppositione, & ex alia parte non possunt bene explicari sine ista, ergo &c. probatur pars prima, quia sicuti in terrestribus videmus Sole nascente Romæ, v. g. illuminari prius Montem Vaticanum, quam Plateam Agonalem, licet hæc sit Orientalior, ita in Luna videmus illuminari à Sole Orientali prius aliquas partes Occidentales Lunæ, quam aliquas Orientales; & è contra sicuti, Occidente Sole videmus illuminari Quirinalem,

97
An in Luna
dentur Mon-
tes, & Valles.

Probatur, dari
Montes, &
Valles in Lu-
na.

lem, non autem Plateam Agonalem; ita etiam à Sole Occidentali illuminantur aliquæ partes Orientaliores Lunæ, non illuminatis interim aliquibus minus Orientalibus; imò quod magis facit ad rem nostram, sicut in ipsa Platea Agonali prius illuminatur Obeliscus, quam ipsa Platea, ita intra partes Orientales, & Occidentales Lunæ, apparent illuminati quidam veluti tuberculi, seu potius scopuli in campo vmbroso, & deinde paulatim illuminantur aliæ, & aliæ partes humiliores iuxta gradum diuersæ altitudinis inter alias partes: ex quibus omnibus colligitur inæqualis altitudo partium Lunarium: Sicut in terra hoc totum prouenit ex inæqualitate superficiæ terrestris; ita nec ista possunt saluari ex maiori opacitate aliquarum partium Lunarium præ alijs. Denique aspicienti Lunam per Telescopia perfectissima apparent adeò manifestè Montes, & Valles, vt non opus sit vltiori demonstratione.

98

Scio posse aliqua replicari ab aduersarijs, quibus etiam facilè responderemus, nisi breuitati studeremus; nolo tamen omittere præcipuam obiectionem: dicunt enim aduersarij, limbum lunarem, hoc est extremam partem Lunæ apparere leuigatam, & non asperam: Ad quod respondeo multipliciter: primò transeat, quod in hac parte non detur inæqualitas adeò sensibilis; non potest tamen hinc inferri æqualitas totius Lunæ. Secundò dico per Telescopium apparere asperum etiam limbum, minus tamen quam alias partes, quia iuxta regulas Prospektiue, videmus ex Roma Montes v.g. Tiburtinos esse minus inæquales, quam alios Montes omninò distinctos inter se; ratio est, quia, etiam si inter Montes Tiburtinos sint etiam Valles, tamen ob multipliciter montium antè, & retro positorum, impeditur visus sensibilis

SECTIO QUARTA. 63

bilis Montium, & Vallium, seu impletur illud vacuum saltem in ordine ad sensibilitatem; at ubi prospectus Vallis mediæ non impletur per prospectum aliorum Montium, magis apparet inæqualitas in illa parte terræ; sic etiam proportionatiter in Luna. Tertiò dico experientia patuisse in ipso limbo verè partes esse minus inæquales; dedit commoditatem ad experientiam ipsam motus librationis lunaris.

Color macularum est varius, hoc est magis vel minus accedens ad candidum, vel nigrum, non solum pro diuersitate partium lunarium, sed etiã pro diuersitate circumstantiarum, hoc est pro diuersa illuminatione Solis, vt dixi: desumenda est regula à terra, in qua Montes melius illuminati ad candorem accedunt, magis quam Valles, & Maria; sed de hac re tanquam altioris ordinis, & non exiguæ difficultatis agimus in optica, tanquam in proprio loco.

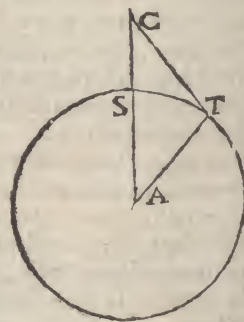
Montes lunares à Galileo, & alijs licet non omnibus, censentur peruenire ad 4. milliaria in altitudine ad perpendicularum supra rotunditatem Lunæ; quare cum Lunæ diameter se habeat ad Terræ diametrum vt 2. ad 7.; proportionaliter sunt maiores Montes in Luna, quam in Terra: Indagata fuit mensura hoc modo: In quadratura Lunæ, hoc est cum Luna illuminatur in sola medietate sua apparenti, (quæ etiam dicitur Luna Dicotoma, & distat tunc à Sole per quartam partem Cæli, vnde dicitur quadratura, & quadrans Lunæ) videtur illuminatum v. g. punctum C. apex Montis à Sole, seu vt melius dicam à radio Solari tangente Lunam in T.; iam ex Galileo, (cui hanc iucundam indagationem debemus, ficut, & quamplures alias Cælestes cognitiones) suppo-

De colore macularum Lunarum.

99
Altitudo Montium Lunaris

Luna Dicotoma.

supponatur nota semidiameter Lunæ, & per observationem etiam linea tangens CT.; cum igitur sit triangulum rectangulū A CT. per regulam trigonometricā fiet notum latus AC., à quo si dematur AS. nota, fiet nota CS. altitudo mōtis quę sita; sed de hoc iterum inferius.



An Luna habitetur.

Posset etiam hic curiosè quæri, an Luna habitetur; nō defuerunt enim aliqui audacis ingenij, qui id opinarentur; sed de hoc satis egimus in Philosophia, ubi ostendimus sententiam negatiuam. Et D. Adrianus Auzout, optimè aduertit, si quidem in Luna habitarent homines, potuissē nobis apparere per optima Telescopia, an Vrbes fabricarent de nouo; an Classes &c. an aliquando ibi ningat &c.

100

SECTIO QVINTA

De aliquibus Lunę accidentibus.

LVnæ plura accidunt, in quibus explicandis graues occurrunt difficultates.

Annulus luminosus in Luna noua vnde.

Primò. Luna in Eclipsi Solari centrali aliquando apparet in circulari suo margine luminosa; quæritur autem vnde proueniat annulus ille luminosus, circundans reliquum circulum tenebrosū: qua in re, omittis alijs opinionibus minus

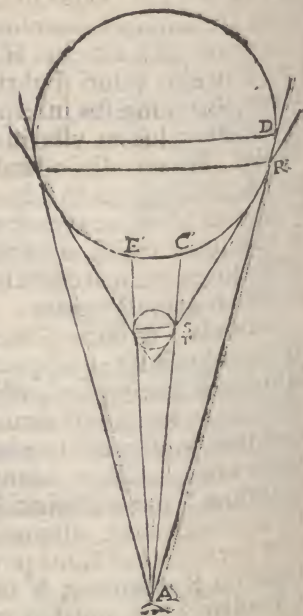
SECTIO QUINTA. 65

nus probabilibus, restant tres examinandæ, scilicet prima dicit, quod hoc prouenit ex veluti crepusculina luce ab Atmosphæra lunæ; eo modo, quo Terra à Sole posito in circulo Meridiano alterius Hemisphærij illuminatur crepusculina luce in confinibus alterius Hemisphærij circulariter, & in eius veluti fimbria: Rotunditas enim Terræ, siue Lunæ sua interpositione non permittit, Solarem lucem vltius propagari ad partes medias. Sed nos alibi ostendimus probabilius negari Atmosphæram in Luna, eò quod plures deberet alias præstare apparentias, quas fatentur, se nunquam vidisse attentissimi alioquin Lunæ inspectores, etiam si essent in sententia admittente dictam Atmosphæram.

Secunda, & tertia sententia meo Iudicio in vnam coincidunt: quippe censent aliqui, annulum illum luminosum, esse partes Lunæ nobis visibiles, quæ illuminantur tunc à Sole post Lunam posito, etiam si illuminante Hemisphærium Lunæ nobis inuisum: Aiunt igitur, præter Hemisphærium Lunæ nobis inuisum, illuminari in Lunæ circumferentia, aliquas partes nobis visibiles, licet perfectè tunc Luna ponatur inter Solem, & Oculum Spectatoris; & hoc prouenire (vt alibi ostendimus) ex notabili maiori excessu Solaris corporis supra Lunare. Alij verò censent, dictum Annulum esse partes Solis in ipsius circumferentia, non impeditas ab interpositione Lunæ, atque adeo apparentes per modum annuli Lunam amplectentis, quippe centraliter interpositam.

Sed equidem, vt indicaui, in vnam sententiam has duas vltimas coincidere censéo: fieri enim minimè potest, vt appareant, partes circumferentiæ Solis in dicto casu, quin, & appareant partes circumferentiæ Lunæ illuminatæ à Sole, & è contra,

tra, vt videre est in præfenti figura, in qua hoc ipso, quod oculo in A. posito appareant liberæ à Lunæ interpositione partes Solis C D, apparebunt illuminatæ Lunæ partes ST.: Nam si primò consideremus partem Solis EC.; hæc omninò eclipsabitur à Luna respectu oculi A; ædè enim lineæ visuales AE. & AC., quæ terminantur ad extremas Lunæ partes visibiles, terminantur ad extrema Solis visibilia E. C. in hac eclipsi, & deinceps lineæ visuales à C. vsque ad D., terminantur ad partes Solis visibiles; sed pariter ab istis partibus Solis incipiunt illuminari partes Lunæ



visibiles oculo A.; nempe ab extremo visibilitatis T. versus S.: Vides igitur, has duas sententias non posse separari, quamuis dicant res diuersas; sed, vt dixi, inuicem inseparabiles.

Aduerte tamen, partes Solis inter R. & D., hoc est inter contactus lineæ ab Oculo, & lineæ à contactu Lunæ, non posse illuminare Lunam, nam ultra lineam tangentem, ceteræ omnes secant, atqui lineæ visuales nunquam secant corpora opaca interposita: Regula autem ad dignoscendum,

SECTIO QUINTA. 67

dum, quando, & quantum id possit contingere, consistit in comparatione diametrorum Solis, & Lunæ, & distantiarum vtriusque à Spectatore, ut suo loco dicemus, imò ex ipsis apparentibus diametris poterit colligi: Nam si verbi gratia diameter Solis appareat equalis diametro Lunæ, hoc est sub equali angulo visorio, ac Luna; tunc dictus casus nō poterit contingere; at si appareat maior, tunc poterit contingere: Notandum hic est, quod plures partes Lunæ remotioris apparent oculo, quam propinquioris.

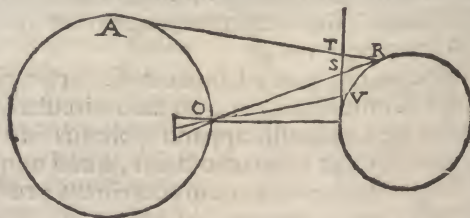
Consideranda iam est Luna in die tertio, circiter post Nouilunium, in quo casu circulus, seu annulus ille luminosus apparet gibbosus in vna sui parte, scilicet aliquanto latior, quod non potest saluari per præcedentem doctrinam; cum in hoc casu, neque Sol ipse ibi appareat, neque huiusmodi partes Lunæ à Sole directè illuminentur, ut ex diametris, & distantijs vtriusque Luminaris colligitur.

Ad hanc igitur apparentiam explicandam dixi, eam provenire ex fallacia Oculi, cum aliquo tamen fundamento in re; nam Luna, ut alibi dicimus, tunc temporis illuminatur lumine Solari, à Terra reflexo (eidem enim Hemisphærio terrestri tunc insunt ferè equaliter Sol, & Luna); atqui in partibus vicinioribus parti illuminatæ directè à Sole, nempe in medio Disci Lunaris, nobis non apparet illud lumen secundarium, ob vicinitatem maioris luminis, sed solum in aliqua parte circumferentiæ.

Sed alia præterea ratio est aduertenda, nempe partes illæ in circumferentia Lunæ, nobis apparent obliquiores; adeoque plures pro æquali angulo visorio, ac in medio Lunæ; adeoque intensius lumen apparet.

Sed contra hoc ultimum obijcies : Sicut illæ partes extremæ apparent oculo obliquiores, ita à Terra illuminantur illuminatione obliquiori; ergo quantum debet crescere intentio luminis ex illo capite respectu Spectatoris, tantumdem deberet decrescere ex alio capite nunc dicto.

Respondeo, in praesenti figura patere totum negotium quomodo se habeat: Aduerte igitur,



oculo in O. posito, apparere Luna: partem R V.,
tanto intensius luminosam, quanto minor est li-
nea recta S V., quam curua V R., & lumen à Ter-
ra A O., ea proportionē intentionis reflecti in
R V., qua linea recta V T. se habet ad curuam
V R.: Vides igitur, quod quamuis non in ea pro-
portionē se habeat V T. ad R V., in qua R V. ad
V S., tamen V R. non est tanto maior, quam V T.,
quanto maior est, quam V S.

Sed hic est necessariò aduertenda alia doctrina, nempe cum lunares montes ferè omnes sint aptiores ad illuminationem, quam Valles; (vide- cumque hoc veniat) in margine autem Lunæ Montes occupant apparentiam Vallium; idè ceteris paribus margines Lunæ sūt aptiores lumini reflectendo in maiori intentione respectu spectatoris terrestris.

Denique vt per modum Epilogi totam hanc
difficultatem retexam, accipe sequentia.

Luna

SECTIO QUINTA. 69

Luna mane post secundam quadraturam, & vesperi ante primam quadraturam, videtur lucido annulo circumdata; gracili quidem in parte Soli auersa, sed ampliori, & etiam gibbosa in parte Soli obuersa, ita vt excedat figuram circula- rem in hac parte: Tribuendum est hoc allucina- tione oculi nudi; nam si Telescopio Lunam in- tuearis, cessat illa protuberantia, qua protube- rat extra circulum; candida enim, nedum lucida posita iuxta obscuriora, apparent maiora, & in casu præsentis eminentiora. Quoad annulum ve- rò, si per obstaculum remotum abscondatur pars directè illuminata à Sole, cessat apparentia illius annuli, eò quod tunc partes reliquæ lunares, quæ non illuminantur directè à Sole, sed solum à ra- dijs solaribus à terra reflexis, quasi vniformiter appareant, nec ex comparatione viuacioris lumi- nis directi, minus appareant partes mediæ lunæ, quæ ab illo viuaciori lumine proximo apparen- ter alterabantur; adeoque circumferentiales, vt- pote magis distantes à lumine directo, appare- bant in modum annuli luminosi.

SECTIO SEXTA

De Libratione Luna.

104

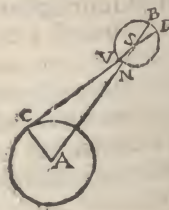
Nomine Librationis Lunæ intelligitur qui- dam motus per quem (siue is sit verus, siue solum apparens, de quo mox statuemus) non eandem omnino faciem semper ad nos conuer- tit (omissa interim opinione falsa, & facile refu- tabili illorum, qui putauerunt, Lunam motu quodam vertiginis circa suum Axem perpetuò circumuolui, ita vt intra quamdam temporis Pe- riodum successiuè ad nos conuertat singulas suas par-

Libratio Lu-
naris quid.

partes); sed nunc borealem limbum, nunc australem inclinat, superficiemque posteriorem aliquatenus ad nos obuertit: Nec solum id accidit in partibus australibus, & borealibus, sed etiam occidentalibus, & orientalibus; imò etiam in alijs, non tamen adhuc habetur exacta notitia distæ librationis.

Apparètia librationis Lunariorum non potest refundi in Parallaxim.

Et primò quidem non potest hæc diuersa apparentia refundi in Parallaxim Lunæ, vt aliqui falsò putarunt, ex sequenti discursu: Supponendo, quod Luna ita circa centrum Terræ circumuoluatur, vt linea A B. à centro Terræ ad S. centrum Lunæ semper transeat per idem punctum superficiæ lunariorum, & sit quasi immobiliter infixa Lunæ, atque ad sui gyrum circa A. centrum Terræ, circumducatur corpus lunare sibi infixum; sequitur, quod alia linea C D. ab oculo Spectatoris collocati in superficie Terræ, & transiens pariter per S. centrum Lunæ, non transeat per idem punctum N. superficiæ; sed per aliud V., & hinc etiam tanta sit varietas faciæ lunariorum obuersæ ad Spectatorem C. quantus est arcus V N. inter dista duo puncta V. & N. in superficie Lunæ, & hæc quidem diuersitas erit tanto maior, quanto angulus in centro Lune erit maior; nempe, cum Luna est Perigæa, hoc est S. centrum Lune, seu vertex Trianguli ASC. magis accedit ad Basim AC., ceteris paribus, hoc est in equali Lunæ altitudine supra Horizontem; nam maior altitudo Lunæ supra Horizontem minuit dictum angulum, ita vt in casu, in quo Luna sit in ipso vertice, seu Zenit, vna, & eadem sit linea à centro Terræ, & ab oculo Spectatoris ad



SECTIO SEXTA. 71

ad centrum Lunæ; prout autem Luna erit propior ad Horizontem, siue per maiorem latitudinem, siue per motum diurnum, Luna sit remotior à vertice Spectatoris, dictus angulus fiet maior.

Quamuis enim negari non possit, inde sequi aliquam diuersitatem in facie Lunæ visa, tamen, quia, vt dixi, est solum, quantus est dictus arcus VN; hic autem non est maior, quam septuaginta, nec minor quinquaginta minutis; quot secum fert Parallaxis Lunæ, non sufficit ad intentum; nam experientia patet, arcum diuersitatis Lunæ in libratione, continere multos gradus, vt mox dicemus.

Et primò quidem, quoad tempus librationis, potuit fortasse alicui videri, maxima libratio fieri, quando Luna est in Cancro, vel in Capricorno, quia de facto id sæpè contingit; tamen Heu- lius id non assèruit, & Ricciolus benè aduertit, dictam maximam librationem nulli alligandam loco determinato Eclipticæ, sicut nec Eclipses alligantur.

105

Maxima Luna-
ne libratio nō
alligatur ulli
loco determi-
nato Eclipti-
cæ.

Quoad directionem, versùs quam tendit libratio, videtur non fieri continuatim super eosdem Polos; sed illos mutare, siue ipsum Axem, & Polos librationis mutari loco, non absimili fèrmè modo, ac de Axe macularum Solarium, siue ipsius Solis diximus: Quæ autem regula fiat hic motus Polorum non est adhuc benè deprehensum: Heu- lius putabat, ponendos duos axes, vnum pro libratione latitudinis, alium pro longitudine.

Axis librationis
variatur
saltem appa-
renter.

Quoad quantitatem maximæ librationis, quæcumque illa sit, siue mixta ex longitudine, & latitudine, siue simplex, potest aliquando peruenire circiter ad triginta gradus circuli maximi in corpore lunari.

Par-

Partes limbi lunaris nobis conspicuæ, in quibus accidit plus varietatis, hoc est accessus, & recessus eiusdem maculæ, prout sæpè contigit in palude Meotide ab vna parte, & Mareotide ex aduersa (Meotidem P. Ricciolius vocat Mare Crisium), dicuntur limites librationis; puncta verò in extremo limbo, circa quæ fit dicta volutio alterna, seu libratio, dicuntur Poli, vt supra indicauimus.

106
Libratio Lu-
naris nõ pro-
uenit ex sym-
pathia cū Po-
lis Terræ.

Censuerunt aliqui, dictam librationem, ideo fieri, quia limites supradicti in disco Lunæ, haberent sympathiam quamdam cum Polibus terrestribus, ita vt vnus limes amaret Polum Arcticum terrestrem, alter Polum Antarcticum, & hinc prout Luna accedebat ad Cancrum, hoc est ad Polum Arcticum, fieri librationem, seu inclinationem illius limbi lunaris versus Terram; è contra verò in Capricorno, sed hoc non consentit experientijs, vt supra diximus.

Ratio libra-
tionis lunaris
exponitur.

Post diuturnam considerationem venerat mihi in mentem sequens Hypothesis, & ratio. Primò quidem libratio secundum longitudinem habetur per hoc, quod Luna in suo Epicyclo seruet semper parallelismum ad seipsam consideratam, prout erat in Apogeo Epicycli: Hinc fit, vt oculus in centro Mundi, seu in Terra positus in præsentī figura, nunc magis videat de Orientali, nunc de Occidentali parte Lunæ, scilicet tot gradus, quot gradus circuli maximi Mundani continet diameter Epicycli lunaris, ita vt, cum Luna fuerit in ipso Apogeo Epicycli, fiat media libratio, & sic in Perigeo; cum verò distat per quadrantem circiter ab Apogeo, fiat maxima libratio longitudinis &c. quod videtur co-
here-



SECTIO SEXTA.

73

herere cum ijs, quæ de Luna obseruauit Heuclius; dummodò tribuantur illi multò plures gradus librationis longitudinis, nempe plusquam triginta; adeoque fingatur Epicyclus particularis tantæ magnitudinis, quanta opus est ad totam librationem, qui Epicyclus non deferat corpus Planetæ, sed purè fingatur tanquam Æquans dictæ librationis.

Libratio verò latitudinis habetur per hoc, quod illuminatio Solis in Lunam, procedat modo non ab simili illuminationis Solis in Terram, nempe si primò Lunam fingamus moueri per Eclipticam, atque eandem ad nos semper faciem, hoc est ad centrum Eclipticæ vertere, illuminatio Solis procedet per quemdam, quasi Æquatorem Lunæ, nempe per circulum factum in Luna à Sectione Planæ circuli Eclipticæ, & vnumquodque Lunæ punctum in dicto Æquatore, habebit diem suum, seu illuminationem quindecim dierum nostraliū; nam, cum Sol conficiat in 30. circiter diebus cursum totius corporis lunaris, discedendo ab vno puncto, & ad illud redeundo, consequenter faciet dimidium globi in quindecim diebus solaribus nostralibus (sicut respectu Terræ quam Sol circuit in 24. horis, dum Sol est in Æquatore, singulis punctis terrestribus contingit dies 12. horarum, nempe dimidij cursus Solis); ergo ita illuminabit primò vnum punctum, vt illud vltimò illuminet post quindecim dies, quod est manè, & vespere; debet enim percurrere Hemisphærium integrum Lunæ, vt nunc primò, nunc vltimò illuminet illud punctum: Et ratio à priori est, quia in quolibet instanti illuminat saltem dimidium corporis lunaris, seu Hemisphærium (contemno enim hîc illud plus, quod illuminat vltra Hemisphærium.)

107.

Dies in Luna est quindecim dierum nostraliū circiter.

K

Iam

Iam dico, hoc interim tempore, vt fiat obli-
quitas illuminationis, in ordine ad Polos Lunæ,
vel debere Solis viam interfecare *Æquatorem* Lu-
næ, & hoc non fit ex suppositione nunc facta;
quod Luna versetur semper eo modo in *Eclipti-*
ca Solis, vel debet corpus lunare per quindecim
dies vertere paulatim ad nos vnum Polum v.g.
Borealem, & per alios quindecim, Polum Austra-
lem; nam sic simul, & semel, vertet ad Solem
nunc vnum, nunc alium Polum.

108

Hæc dicta sint ex suppositione, quod Luna fini-
geretur moueri per *Eclipticam*, sed quia declinat
ab ipsa per aliquot gradus latitudinis; deberet
præterea adhuc per illos gradus magis vertere
Polum ad Solem, & consequenter ad nos in ali-
quibus casibus, quando iuxta leges suæ latitudi-
nis, per dictam latitudinem auertitur dictus Po-
lus a Sole, in casu, in quo deberet obuerti ad il-
lum, vt Sol illuminet illam partem, & impleat
mensuram illuminationis versus illum Polum
Lunarem: Quanta autem sit hæc libratio, & quo
tempore fiat, vel cui signo Cælesti, aut cui hypo-
thetæ congruat, deducendum est ex pluribus ob-
seruationibus, quas habes in Ricciol. &c. potest
autem computari in Epicyclo ficto ad hunc tan-
tum finem, prout de libratione longitudinis dixi,
qui proinde sit tantæ magnitudinis, quanta opus
est ad hoc, vt per parallelismum perpetuum in
dicto circulo saluetur libratio latitudinis tan-
quam in *Æquante*: vel, si magis placet, distri-
buantur tum in libratione latitudinis, tum lon-
gitudinis gradus summæ librationis in singulas
partes Orbitæ lunaris, assignando debitam radi-
cem &c.

Ex his duabus librationibus simplicibus con-
surgit tertia mixta, cum suis anomalij: Vt pos-
si-

SECTIO SEXTA.

75

simus autem scire, quantæ sint distæ simplices librationes; oportet consulere plures experientias per plures annos sæpè repetitas, & comparare illas inter se, sicut fit in alijs rebus Astronomicis, vt ex mixtis deueniatur ad cognitionem Simplicium.

Et nota, quod sic, non solum Luna illuminatur oblique, vt habeat suas æstates, & suas hyemes pro iisdem Regionibus &c. sed præterea nunc respiciendo Terram vno Polo, nunc alio, facit id, quod æquiualeuter Terra respectu Solis (quamuis non per motum suum, sed Solis), cui nunc ostendit vnum Polum, nunc alium: Et Sol etiam id facit respectu Terræ, & fortassè singuli Planetæ faciunt, vt ex modernis obseruationibus incipit patere: Saturnus præsertim nunc illuminatur à Sole in vno sui Polo, nunc in alio (vt infra videbimus); ob suum quasi Parallelismum cum Æquatore Cælesti.

Luna. habet
suas hyemes,
& æstates.

Ex libratione Lunæ habetur fortassè nouum argumentum pro necessitate Intelligentiæ ad motus Cælestes.

Vt autem discat Lector modum facilem, & aptissimum in Praxi ad hæc, tum percipienda, tum obseruanda: Primò docebo modum traducendi in superficiem sphericam, Lunæ faciem antea delineatam (prout fieri solet) in circulo plano.

Habeantur duæ imagines Lunæ æquales; quarum vna representet Lunæ faciem integram, cum maxima libratione Australi; altera cum maxima libratione Boreali, eo omninò modo, quo tunc verè se habet, & non modo quodam medio, vt aliqui illam delineant (quod si non habeas duas huiusmodi facies, saltem vnam habeas pro vna ex dictis maximis librationibus; quid autem in hoc casu sit faciendum, dicemus postea), quæ non

109
Modus traducendi in Sphæram faciem Lunæ in Plano descriptam.

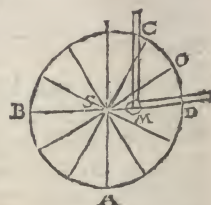
K 2

con-

fat obli-
Lunæ,
em Lu-
facta;
Eclipti-
decim
um v. g.
Austra-
Solem

ina fin-
leclinat
deberet
vertere
s in ali-
atitudi-
tus Po-
i ad il-
mpleat
Polum
, & quo
i hypo-
ous ob-
potest
nc tan-
is dixi,
a opus
um in-
is tan-
distri-
m lon-
ngulas
n radi-
s con-
t pos-
fi.

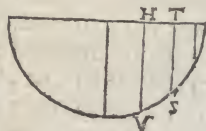
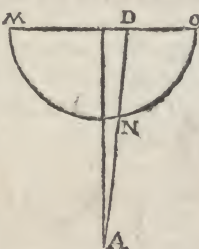
consentit cum vlla ex huiusmodi librationibus, prout verè apparent in maculis, præcipuè centralibus, seu interioribus. Habita igitur vna ex his imaginibus, ita agendum est: Fiat globus sphæricus, cuius diameter sit omnino æqualis diametro circuli di-
 ctæ faciei lunaris circularis: Tum diuidatur dictus globus in plura æqualia segmenta, non absimili modo, ac Ter-
 ram diuidunt à Polo ad Po-
 lum in plures Meridianos Geographi; ducto in-
 terim circulo Æquatore, æqualiter distante ab
 utroque Polo; Et similiter Lunæ facies circularis
 ABCD. diuidatur in totidem segmenta, vt vides
 factum in præfenti figura; tum applicetur nor-
 ma reſtangula DMC. ad vnam ex lineis diuifio-
 nis, vt hic exempli gratia ad lineam S D., ita vt
 eius angulus reſtus, cadat in centrum maculæ M.



His præparatis, sumatur per circinum, spatium DC., transferaturque in globum supradictum ab Æquatore versus vnum ex Polis in segmento cor-
 respondentem ad segmentum D S O., vt in alia
 figura factum vides: Dico ibi notandum esse cen-
 trum dictæ maculæ, quod sic demonstro: Suppo-
 no ex Opticis, Lunare Hemisphærium, nobis hic
 & nunc conspicuum, licet globosum, & conue-
 xum; tamen nobis apparere, ac si esset circulus
 planus maximus illius globi, transiens per cen-
 trum illius globi; singulos verò arcus diuidentes
 dictum Hemisphærium in dicta segmenta, appa-
 rere in dicto circulo lineas rectas, quales in ABCD
 vides; sectiones scilicet circulorum dictorum in
 plano dicti circuli, non absimili modo, ac in cir-
 culo Æquatore, designantur Sectiones circulo-
 rum

rum Astronomicorum, seu Meridianorum à Gnomonicis. Iam supradictæ operationis demonstrationem breuiter indicabo.

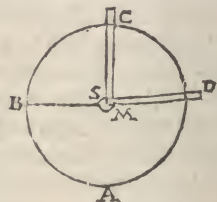
Sit Lunæ Hemisphærium nobis hic & nunc conspicuum MNO., seu potius vnus ex eius semicirculis, diameter verò Lunæ MO.; oculus A. aspiciens Lunam ex Terra: Quoniam oculo ita apparêt singuli circuli, in quos Hemisphærium Lunæ diuiditur, ac si essent lineæ rectæ; adeoque arcus MNO. apparet sicut linea recta MO.; igitur macula N. in superficie lunaris Hemisphærij posita, apparebit in D. puncto lineæ rectæ MO., & sic de alijs in dicto arcu, proportionaliter (aduerte, lineas ab oculo ad dictas maculas, ob maximam oculi distantia à Luna, posse accipi vt parallelas; quantum attinet ad præsens negotiũ; ac proindè omnes duci posse perpendiculares ad diametrum MO.; hinc in præsentī figura macula V. apparebit in H., macula S. in T. &c.)



Quod dictum est de vno arcu dicti Hemisphærij, applicetur singulis; quos possumus imaginari plures, & plures, transeuntes singulos, per singula centra macularum lunarium: Iam quia eadem est via Athenis Thebas, & Thebis Athenas, sicut macula ex arcu traducitur in diametrum, per lineam perpendicularem ad diametrum; ita è contra, macula, quæ designata est in diametro, restituitur in arcum per dictam lineam perpendicularem: Quia verò prædicti arcus sunt omnes ex

cir-

circulis maximis; potuit in figura supraposita, quam hic repetimus, id totum fieri respectu circuli *A B C D.*, & diametri *DSB.*, & sic de alijs: Vel brevissimè procedatur per sinus versos, nā in fig. supraposita *MD.* est sinus versus arcus *CD.*, adeoque auxilio Tabularum, seu numerorum facillè Lunæ faciem ex plana in sphericam, & è contra, traduces.



Ita transcriptis singulis maculis ex vna Lunæ facie, seu libratione maxima, addere poteris alias, quæ adduntur ultra istas in alia contraria, & maxima libratione, sumendo nouum centrum in globi supradicti superficie, & designando noua segmenta, prout Lunæ facies alterius librationis dabit ultra supradictas, & iam descriptas ex alia libratione maxima; erit enim dictum centrum correspondens in alio loco superficiei, ac fuerit in alia libratione; ceterum vttere eadem regula, & sic tandem habebis ex dicto globo omnes maculas lunares nobis aliquando visibiles, licet diuerso tempore.

Maioris facilitatis gratia, poterunt supradicta fieri, methodo, quam doceo in Geographia, pro describendis Mappis geographicis, per meridianum mobilem, desumendo in Æquatore, gradus longitudinis; in meridiano autem, latitudinis.

Descripta sic facie lunari in dicto globo, collocandus erit dictus globus opportunè sic. Preparatur fenestella *A B C D.*, intraque ipsam suspendatur globus ita, vt ostendat vnum sui Hemisphærium, vertique possit circa Axem *A. B.*, & pariter ipsa fenestella verti possit circa punctum

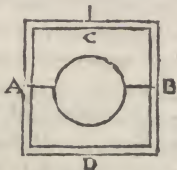
Librationis
observatio.

SECTIO SEXTA.

79

etū C., adiuncta tabella circulari cum gradibus,
& indice eos demonstrante, tam in B. quam in C.

Tum assignetur pro oculo Spectatoris locus in distantia à globo, quanta (si fieri potest) requiritur ad hoc, ut angulus visorius comprehendens totum globum, sit equalis angulo visorio comprehendenti Lunam, scilicet sit 32. circiter minutorum, & quidem collocetur in ipso Axe transeunte per centrum dicti globi, sed perpendiculariter ad planum circuli maximi, & velut Horizontis terminantis, & finientis visum nostrum in globo, cum est libratio media, scilicet hinc inde æqualiter distans à summa, adhibito etiam paruo Telescopio si opus sit, ita ut eandem, quantum fieri potest, apparentiam obtineas, quam in Luna vera, & reali haberes, quoad situm, & aspectum macularum.



His præparatis, (vel certè si non potest commodè haberi tanta distantia, accepta maxima, quæ haberi potest) per duplicem motum, vtrumque simplicem, habebimus mixtum, qualis probabiliter est libratio Lunæ, & tam possumus, ex observatione faciei lunaris, hic & nunc, accommodando similiter globum, venire in cognitionem regularis alicuius Hypothesis pro dicta libratione, quam è contra, accommodando globum ex regulis, quas iam aliquo modo tenemus ex observationibus Hevelij, & Ricciolij, experiri, an consentiant dictæ regulæ, seu Hypotheses, cum vera Lunæ libratione: Adeoque vel illas mutare, vel corrigere &c.

Et primò quidem possumus assumere, tamquam valdè probabile, Parallelismum illud faciei lunaris cum seipsa posita in Apogeo sui Epicycli pro

III

pro libratione longitudinis, vt supra indicaui, & pro libratione latitudinis, aliam regulam etiam supraditam de illuminatione obliqua, nunc versus vnum Polum, nunc versus alium, & iuxta has regulas, vel mouere globum circa B., vel festellam circa C., prout magis consentit observationibus habitis, vel aliquando examinare alterutram, determinando situm secundum librationem simplicem longitudinis v. g.; reliquam vero circumuolutionem circa aliud punctum, accommodare ipsi observationi hic & nunc: Respiciendo deinde ex dicto loco faciem Lunæ &c. & consulendo interim Ephemerides, tam pro motu Lunæ in Epicyclo, quam secundum longitudinem in Orbita, & etiam secundum latitudinem supra à nobis explicatas &c.

Denique moneo, posse hinc vterius nos progredi, attollendo scilicet in globo Montes, & deprimendo Valles ex cera, vel gypso, vt deinde videamus melius, omnes effectus lunares, etiam quoad umbras, & colores &c. quantum fieri potest ex doctrinis supradictis, sed habenda etiam esset ratio Aëris interpositi &c.; quare de coloribus Lunæ in Optica, alias expresse agemus.

CAPVT QVARTVM

*De Parallaxi, & Refractione, & modo cognoscendi
distantiam Planetarum à Terra.*

SECTIO PRIMA

Quid sit Parallaxis.

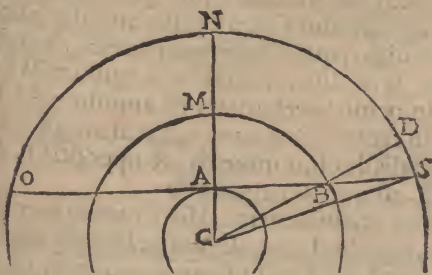
SEd iam incumbit onus ostendendi, quomodo exactè possint prædictæ omnes mensuræ terre.

SECTIO PRIMA. 81

terreque infra dicendæ determinari ab Astronomia : Qua in re dicam aliquid non obuium apud alios Autores (legere autem poteris fundamenta sequentis doctriinæ in Epistola supralaudati Cassini ad Dominum Geminianum Montanarium, ab eo ingeniosissimè primùm excogitata.)

Cuius rei gratia, explicanda prius est Parallaxis : Nomine Parallaxis in Græco Idiomate intelligitur in præsentī; Aberratio visus à vero loco syderis relato ad Centrum Terræ; intellige de visione per radios directos; vt separemus refractionem à Parallaxi : Nam in præsentī figura, li-

Parallaxis quid.



nea A B; quæ dirigitur ab oculo A. spectatoris constituti extra Centrum Terræ, in superficie ipsius, ad stellam B.; facit angulum cum linea C B ducta à Centro Terræ ad eandem stellam B., vnde sequitur; vt, productæ vltius istæ duæ lineæ, secant vltimam circumferentiam, quam debemus imaginari, ferè infinitè distare à Centro C. (in communi autem sententia videtur sufficere distantia Firmamenti; ac proinde desumimus Parallaxim in ordine ad Cælum fixarum); in diuerso loco, plus, minus sensibiliter; prout angulus in B. fuerit maior, vel minor: Quantitas
L autem

autem dicti Anguli pendet, tum a quantitate Basis AC. ; hoc est Semidiametri Terræ ; tum ab altitudine trianguli ; idest distantia Planetæ à Terra ; tum à depressione, vel altitudine Planetæ respectu Horizontis Cœlestis, seu rationalis ; nam altitudo supra terrestrem inuoluit Parallaxim.

113

Aduerte, Arcum DS. , non esse geometricè mensuram anguli DBS. , seu alterius ad verticem æqualis ABC. , quia B. non est centrum dicti arcus, sed tamen, quia respectu fixarum B. potest physicè cenferi in C. centro Terræ ; ideò saltem, cum agitur de Parallaxi Lunæ, poterit ex dicto arcu colligi angulus: Ceterum ille angulus, alio modo inuenitur, quantus sit geometricè, vt infra dicemus, & est differentia inter angulum MAS. factum in oculo Spectatoris, & angulum ACD. factum in centro terræ; nam ex Eucl. angulus MAB. est æqualis duobus internis, & oppositis B. & C., ergo B. est quo A. superat C.

Obiter etiam aduerto, Horizontem terrestrem facere, vt nobis lateat aliquid de Hemisphærio Cœlesti, quod quidem in firmamento non est sensibile, at in Cœlo lunari v. g. est valdè sensibile ob parallaxim ; adeoque linea OAS. de firmamento secabit semicirculum physicè ; at de lunari Cœlo, minus semicirculo superextabit: Hinc poterit per Parallaxim Luna visa in B. suo horizonte visibili, deprimi adhuc ad S. alium Horizontem Firmamenti.

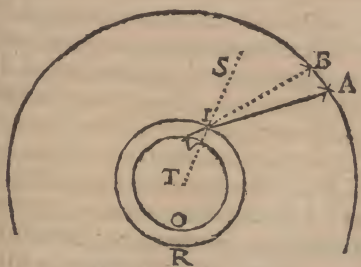
Vides igitur, oculum aberrare in visione dicti Planetæ, dum illum apprehendit sub gradu inferiori, quam verè sit relatè ad centrum Terræ, seu Vniuersi, quæ per me sunt idem.

SECTIO

SECTIO SECVNDA

*Comparantur inter se Parallaxis, &
Refractio Cælestis.*

E Contra refractio attollit, prout ostendi in
mea Optica: Nam in præsentī figura, in qua
circulus minimus supponit pro globo terrestri;



alter verò aliquanto maior pro Atmosphæra; &
est oculus in V.; sydus, quod verè est in A., per
lineam refractam in I. à vaporibus terrestribus,
attollitur apparenter in B.

Vides igitur; non potuisse sciri altitudinem
præcisam, & consequenter locum præcisum sy-
deris; nisi prius per aliquam regulam corrigatur
error inductus à Parallaxi, & Refractione; sed
hoc opus, hic labor; quod non est necesse hic
exagerare; norunt enim optimè Astronomi pe-
ritiores, quantum in hoc sit defudatum, & defu-
dandum, ne circulus vitiosus committatur.

Prius verò separanda est Parallaxis à Refra-
ctione (quamvis enim ipsa refractio, possit ali-
quo modo vocari Parallaxis, eo quod faciat aber-

Modus sepa-
randi Paral-
laxim à Re-
fractione.

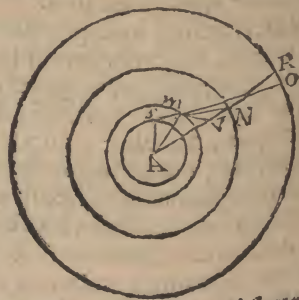
L 2

rare

rare visum ; tamen propriè loquendo Parallaxis significat errorem visus per radios directos, eo quod oculus non sit in centro circuli Maximi in sphaera mundana descripti, in quo versatur Planetæ, quod per nos est centrum terræ ; vel magis vniuersaliter significat errorem provenientem præcisè ex respectu à duplici loco) ; quod tunc obtinebimus ; cum venerimus in cognitionem proportionis, quam habet sinus incidentiæ ad sinum refractionis (iuxta regulas opticas, quas habes in mea Optica) in transitu radij ab Æthere ad Aërem nostræ Atmosphæræ ; quæ proportio pendet à proportionem densitatis inter dictum Æthera, & Aërem ; & Aëris quidem densitatem aliquam comparatiuam possumus immediatè experiri optice in transitu radij ex alijs corporibus diaphanis, puta ab aqua ad Aërem ; sed Ætheris densitatem, seu raritatem relatè ad Aërem, experiri non possumus immediatè ; debemus igitur recurrere ad mediatas experientias ; in quibus tamen necessarium est prænosse verum locum stellæ irradiantis ; vt deinde per apparentiam refractam diuersam à vera, seu directâ, indagemus quanta fuerit refractione facta, posita tali inclinatione.

Et quia, vt dixi, Parallaxis deprimit : Refractio attollit stellas ; facienda est experientia ; ita, vt non interueniat Parallaxis ; alioquin nescimus, quantum debeatur refractioni ;

prout distinctæ à Parallaxi : v.g. in presenti figura, fit



SECTIO SECVNDA. 85

fit in A. Centrum Terræ; in N. Luna, in S. oculus spectatoris super terræ superficiem; in M. punctum in superficie Atmosphæræ, in quod incidat radius NM., qui refringatur ad S.

Iam si Terræ simul, & Atmosphæræ semidiameter (nam Atmosphæra addit semidiametro terrestri aliquid quantitativè nullius momenti respectivè, & proportionaliter: licet non in ratione operandi refractionem) habeat sensibilem proportionem cum linea AN.; erit sensibilis angulus Parallaëticus M.N.A.; adeoque, prout Luna erit vel in V. vel in N. emittet in Atmosphæra lineas non Parallelas physicè ad lineam N.A.; neque Parallelas inter se; & sic in puncto M. erit diversus sensibiliter angulus incidentiæ; hinc etiam erit diversa refractionem; quare etiam si sit notus verus locus Astri per lineam ANR., tamen non erit notus angulus incidentiæ; nisi sit nota distantia Astri à terra, quod inuoluit Parallaxim.

Et prout erit Parallaxis maior vel minor; seu distantia Astri à terra maior vel minor; magis variabitur angulus, etiam præcisè ex hoc capite, nempe Parallaxeos; quod idem dico de Luna magis vel minus depressa versus Horizontem, ut consideranti patebit.

At si angulus Parallaëticus M.N.A. sit insensibilis; erunt lineæ NM. & N.A. physicè parallelæ; & pariter, si angulus Parallaëticus M.V.A. non sit sensibilis; erunt physicè parallelæ, tam MV., & AV. quam MN., & AN.; ideoque non referet sensibiliter scire stellæ distantiam; sed satis erit scire directionem lineæ AVN; seu verum locum Astri.

Hinc discas quid sit separare Parallaxim à refractione, in cuius intelligentia plures adhuc pecca-

peccarunt; quamvis enim verè hìc non detur nisi vnus angulus refractionis; & visio fiat per vnam lineam refractam; tamen quia hæc refractionis habet duplicem causam, à qua variari potest, nempe (vt explicauimus) verum locum Astri, & maiorem vel minorem distantiam à terra; ideo finguntur veluti duæ lineæ refractæ, quarum vna sit immunis à Parallaxi supradicta, seu non pendeat à varia distantia Astri à terra; altera verò pendeat: & tota quidem refractionis, prout est à parte rei, vocatur naturalis; hæc verò ficta, & à qua demitur causa è Parallaxi petita, dicitur artificialis, & separata à Parallaxi.

SECTIO TERTIA

Modus separandi Refractionem à Parallaxi:

116

VT autem habeamus refractionem verè immunem ab hac Parallaxi, facienda est experientia in stellis fixis, quæ in omnium ferè sententia ob insignem à terra distantiam, non habent sensibilem Parallaxim.

Hoc posito sic operaberis; supponamus stellam aliquam fixam intra ipsum vnicum motum diurnum non habere inæqualitatem aliquam sensibilem, vt omnes fateri debent; adeoque inter discessum, & regressum respectu eiusdem Meridiani, singulos arcus æquales circuli diurni habere æqualem proportionem cum velocitate distantie stellæ ab Oriente ad Occidentem.

Meridianæ lineæ inuentio exacta.

Sit igitur prius nota linea Meridiana; prout doceo in Gnomonica independenter à notitia altitudinis Poli, alijsque quæ inde volumus indagare, vel ex sequenti modo quem breuiter indicato. Obseruetur per magnum quadrantem bis eadem

mam quantum fieri potest, quæ sub noctis initium, Meridianum circulum attingat, & quanta sit eius altitudo in quadrante obserua.

Post horas deinde duodecim, cum eadem stella Meridianum rursus attigerit, iterum obserua altitudinem; tum deme dimidiam partem arcus, qui est differentia inter maiorem altitudinem, & minorem; & reliqua altitudo erit altitudo Poli: Curandum autem est, vt stella sit proxima Polo, quia eius refractiones in duplici illa altitudine non sensibiliter differunt.

Inuenta Poli altitudine; habetur N F. altitudo æquatoris ad aliam partem (& hinc altitudo singulorum eius Parallelorum) quæ scilicet est complementum ad 90. gradus; cum enim arcus KHN. sit semicirculus; si deinde dematur quadrans B F. erit F N. compars, seu complementum ad faciendum alterum quadrantem simul cum arcu B K; ita agendo euitatur circulus vitiosus, in quem facile incurritur aliter operando.

His peractis, dum stella est in ipso Meridiano (quod per instrumenta facile dignoscitur; seligatur autem stella propè verticem nostrum scilicet extra refractionem) incipiant numerari vibrationes penduli in Horologio exacto, cuius singulæ vibrationes sint vnum secundum, vel eius dimidium v.g. Pro vnoquoque gradu circuli diurni corresponderent totidem secunda, quotidem pro alio, nisi interueniret refraçtio: Iam obseruemus quantum variatur ista proportio apparenter per refractionem, & sic habebimus intentum: v.g. postquam discessit à Meridiano, elapsæ sunt horæ 4. seu secunda 14400. deberet igitur tunc temporis illa stella confecisse gradus 60. in circulo diurno, & consequenter habere tantam, vel tantam determinatam eleuationem supra
Hori-

Horizontem; obseruetur iam per instrumenta exactissimè, apparens eleuatio distæ stellæ tunc temporis, quæ si inueniatur maior (adeoque inde per regulas Geometricas deducetur quanto sit minor arcus nocturnus hætenus confectus quâ 60. gradibus) tribuenda est hæc differentia Refractioni: Cum igitur tunc temporis nota sit inclinatio radij illius stellæ ad superficiem Atmosphæræ, ob notitiam eius veræ altitudinis supra Horizontem; & pariter sit nota refraction; erit consequenter nota proportio inter sinum incidentiæ, & refractionis; qua semel habita, cum ex regulis opticis sit eadem proportio in omni inclinatione, poterit confici tabula pro singulis gradibus eleuationis stellæ &c.

Vel aliter breuissimè sic: notetur intra eandem noctem summa altitudo Meridiana alicuius stellæ fixæ remotæ à Polo quantum fieri potest, & quasi in nostro Zenit, & deinde eius depressio Meridiana; differentia autem inter has duas obseruationes, comparetur cum duplo arcus distantie stellæ à Polo, & quidquid erit differentie, tribuatur refractioni: Hæc tamen operatio fieri non potest, nisi in regionibus borealibus, vbi sit magna altitudo Poli.

Neque verò est magni facienda altitudo aëris refractiui maior vel minor; radij enim promanantes ab aliquo puncto illius stellæ, sunt physice paralleli, vt suo loco ostendi, supra altitudinem aëris refractiui, tamquam super basim, imò etiam supra totam semidiametrum terrestrem.

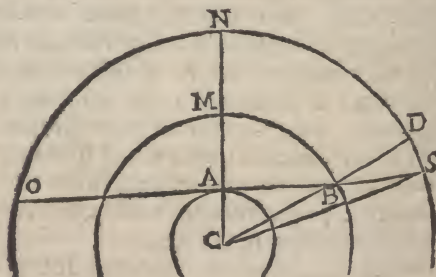
Et hæc dicta sint; vt nihil supponatur incertum, seu cum periculo circuli vitiosi; cæterum si velimus supponere aliqua; non desunt modi faciliores.

M

Co-

Modus co-
gnoscendi Pa-
rallaxim Lu-
narem.

Cognita refractione fixarum, & hinc constru-
ta tabula refractionum pro singulis casibus in-
dependentem à Parallaxi, vt explicauimus: Inda-
gabimus Lunæ Parallaxim sic. Sciatur sub eo-
dem Meridiano altitudo Poli duorum locorum;



quorum vnus sit, vel sub zona torrida; vel ita
propè, vt aliquando Luna per suam latitudinem
borealem, dum versatur in Meridiano illius lo-
ci, sit ferè in Zenit; alius verò distet quantum
fieri potest à supradicto; ita vt cum Luna est in
Meridiano ipsius, sit valdè depressa: His positis
eodem tempore obseruetur Luna in Meridiano
ex utroque loco, & quidem pro primo non erit
refractio, aut Parallaxis, quæ variet locum ap-
parentem à vero, pro secundo autem erit: Si
igitur primus inueniat Lunam tunc verè esse in
gradu v.g. 84. à Polo Antartico; secundo autem
appareat tunc temporis distare à dicto Polo per
gradus 83. ÷ (nam licet in Sole refractio supe-
ret Parallaxim; tamen è contra in Luna semper
Parallaxis superat refractionem); ita argumen-
tabitur; siquidem Luna ita distaret à terra, vt
nullam haberet Parallaxim; per solam refractionem

In Luna Pa-
rallaxis supe-
rat refractionem;
secus in
Sole, refractione
superat, &c.

SECTIO TERTIA.

91

nem deberet nunc temporis, iuxta tabulam refractionem fixarum, aberrare à vero loco cognito à primo spectatore, & attolli per aliquot minuta, sed video deprimi per dimidium gradum; ergo danda est puræ Parallaxi Lunæ, in primis tota depressio; & præterea quantum debetur elevationi per refractionem; nisi enim esset refractionis; adhuc magis deprimeretur; repeto figuram Parallaxis puræ; linea veri loci Lunæ, est CBD. ducta à centro terræ ad centrum Lunæ cuius distantia à Zenit, tunc est nota ex notitia distantie à Polo; adeoque est notus angulus A.C.B.; sed & est notus angulus C.A.B. per observationem, nempe dempta refractione, ut diximus; ergo & erit notus angulus A.B.C. puræ Parallaxis.

Habita pura Parallaxi Lunæ pro vno casu, confici poterit tabula Parallaxium Lunarium purarum, hoc est separatarum à refractione pro quocumque alio gradu altitudinis veræ: Habeatur tamen ratio diuersæ distantie Lunæ à terra, quam docuimus supra num. 91.

Facilitatis gratia moneo; non esse necessarium, ut Luna in dicto primo loco observationis sit in ipso Zenit; nam, etiamsi sit aliquantulo depressior, tamen non facit sensibilem, aut Parallaxim, aut refractionem.

Secundò, neque est necessarium, ut duo illa loca sint rigorosè sub eodem Meridiano; nam pro parua diuersitate Meridianorum, Luna in motu diurno, non mutat sensibilibiter distantiam à Polo mundi, adeoque à secundo obseruatore poterit tutò supponi, tantumdem verè distare Lunam à Polo mundi, quantum primo obseruatori videtur à dicto Polo distare.

Hinc redditur facilior operatio; nam per Eclip-

M 2

ses

119

ses Lunares, vel determinatas combinationes satellitum Iouis; etiam si non possit exactè assignari idem Meridianus pro duobus locis prædictis; tamen poterit satis proximè ad verum assignari; hoc est, si non idem, saltem proximus illi Meridianus. Ut autem exemplificemus, poterit assignari vnus locus in Ægypto, seu in Æthiopia; alter verò in aliquo oppido Dominij Moscouitici; siue vnus in Mozambico, alter in Syria: Vides igitur, me attulisse methodum, non moraliter impossibilem.

Sola restat difficultas in hoc, quod Horologium cum Pendulo, prout hætenus fabricatur, non est ita exactum, vt intra integrum diem non non erret per aliquot secunda, vt fatentur Periti: Contra hanc difficultatem primo respondeo, me excogitasse genus Horologii cum Pendulo; quod probabilissimè non errabit intra vñ diem sensibilibiter. Communicauì autem anno 1668. Mensè Aprilis circiter hoc meum inuentum pluribus; sed præcipuè tum scripto, tum voce significauì Viro, & dignitate, & Ingenio excellissimò; & demum impressi anno 1680. in Opusculo, cuius titulus Ragguagli &c. & iterum anno 1684. in Tractatu de impetu.

Secundò satis est pro singulis partibus æqualibus ita exiguis circuli diurni distæ fixæ (vt non fiat error sensibilis in Pendulo) notare vibrationes successiuè, dum fixa descendit à Meridiano ad Horizontem: Deinde comparetur tempus insumptum à fixa in descensu per arcum propè Horizontem cum tempore insumpto ab eadem in descensu propè Meridianum; & ex diuersitate colligetur loci apparentis per refractionem, diuersitas à vero.

Facile autem fiet diuisio distæ circuli diurni, seu

Horologium
exactum.

SECTIO TERTIA. 93

seu potius arcus nocturni in arcus apparentes æquales per instrumentum, in quo sit axis mundi mobilis, prout doceo in obseruatione Eclipsis in Microcosmo, & hic infra.

Quia verò Astronomiæ Ars non est opus ætatis vnius hominis; poterit per repetitas operationes, vel etiam per Eclipsium obseruationem, aliosque effectus notiores reformari, siquid non fuerit exactè statutum: In quo aduerto methodum ab alijs hætenus adhibitam in conficienda tabula refractionum, nullo modo esse comparandam cum Cassiniana: Cum illi totidem errores potuerint committere, quotidem refractiones ponunt pro singulis casibus; eò quod non innitantur certis, & præcis regulis opticis; quod, attentè legenti illos authores, patebit; quos videre poteris præcipuè apud Ricciolum.

Astronomia
quotidie re-
formatur, seu
perficitur.

SECTIO QUARTA

Termini pertinentes ad Parallaxim.

Parallaxis à verbo Græco Parallassô; quod significat aberrare à loco, vel diuersificare locum; est diuersitas aspectus orta ex diuerso situ loci; ex quo Phenomenon, seu obiectum aliquod spectatur. Definiri que potest; Differentia inter locum verum Phenomeni spectabilis ex centro terræ; & locum apparentem, seu visum ex superficie terræ præcisè ex hoc, nempe præscindendo ab accidente refractionis, quæ prouenit etiam aliunde, nempe ex transitu lineæ visualis per diuersa media diaphana: Eius autem multe sunt species: sed prima, & quasi omnium aliarum radix, est Parallaxis verticalis, seu altitudinis; vi cuius idem Sydus, aut Cometa, in eadem

110

eadem distantia à centro terræ, ex superficie terræ spectatum; videtur magis distans à Zenit; & minus altum ab Horizonte; quam si spectaretur à centro terræ; & tanto deprellius verò apparet; quanto vera distantia à vertice fuerit maior; adeo ut maxima Parallaxis sit, quando Phenomenon est propè Horizontem. Iam afferam plures propositiones in hac materia.

Prima propositio: Sydus in vertice situm nullam sortitur Parallaxim.

Secunda. Sydus in Horizonte positum, maximam habet Parallaxim.

Tertia. Syderis eiusdem, & eandem à Centro terræ distantiam habentis; maior est Parallaxis in maiori distantia à vertice; quam in minori.

Quarta. Duorum quorumlibet Syderum in eadem vera altitudine existentium, Parallaxis illius maior est, quod minus distat à centro Terræ.

Quinta. Duorum quorumlibet Syderum in eadem vera altitudine apparentium; Parallaxis illius maior est; quod minus distat à centro Terræ.

Parallaxis supradicta verticalis, est quasi composita ex Parallaxi latitudinis, & longitudinis; in quas per consequens diuiditur. Parallaxis latitudinis est differentia inter latitudinem veram, & visam Syderis; & dicitur Borealis, si deprimat Sydus versùs Boream; Australis, si versùs Austrum; Parallaxis longitudinis, est differentia inter veram, & visam longitudinem.

121

Locus verus Astri B. in figura præced. absolute est punctum illud, in quo reuera Astri centrum existit.

Locus verus Astri B. relatè ad supremum cœlum, qui & intelligi plerumque debet; cum
verus

SECTIO QUARTA. 95

verus Astri locus nominatur; est punctum D. supremi cœli; in quo terminatur recta linea. CBD. ex Mundi centro. C. per Astri centrum. B. emissâ.

Locus visus; seu apparens Astri, est punctum S. supremi cœli; in quo recta ex Oculi centro A. per centrum Astri. B. emissâ, terminatur.

Linea veri loci, est recta ex Mundi centro per Astri centrum emissâ.

Parallaxis, seu diuersitas aspectus, est arcus. D S. inter verum D. & visum. S. Astri locum interiectus.

Angulus Parallaëticus; qui plerumque etiam simpliciter Parallaxis vocatur, est angulus ABC., quem in centro Astri efficiunt, lineæ loci veri, & visi, nempe lineæ ex centro terræ, & altera ex oculo emissâ.

Distantia vera Astri B. à vertice. M., est arcus à vertice vsque ad lineam veri loci. D., quem metitur angulus M C D. Distantia visâ, seu apparens Astri à vertice, est arcus à vertice vsque ad. C S. lineam loci visi, quem metitur angulus. M C S.

Altitudo Astri visâ, est arcus inter Horizontem visibilem, & Astri locum visum.

Altitudo Astri vera, est arcus inter rationalem Horizontem, & verum Astri locum.

Parallaxis Horizontalis est Parallaxis Astri B. in Horizonte visibili apparentis; siue est angulus verticem habens in B. centro Astri; qui continetur radio terram tangente. A B.; & altero. CB. ex terræ centro exeunte.

SECTIO

SECTIO QUINTA

Inuenire Lunæ distantiam à Terra.

122

Habita sic Lunæ Parallaxi; possumus hinc indagare Lunæ distantiam à Terra sic: supposita terræ semidiametro. A C. nota ex mea Introductione ad Geographiam, de qua mox dicam; & notis angulis trianguli. A B C. ex dictis; erit nota A B., distantia Lunæ à terræ centro, quæ quærebatur.

Non sufficiebat autem mera Parallaxis nota, seu anguli Parallaſtici B. notitia; absque notitia semidiametri terræ; nam poterat esse idem angulus Parallaſticus; etiam si Luna fieret terræ propinquior, vel remotior; mutando basim A C. de maiori in minorem, & è contra: At ad Parallaxim ipsam dignoscendam non fuerat necessaria præuisa notitia semidiametri terreſtris; quamuis alij per illius notitiam præuiam faciant sibi gradum ad notitiam Parallaxeos; methodo longè diuersa à nostra nuper tradita; vt videre est apud Ricciolum.

Quod si cupias scire modum; quo, ex loco unico, in quo habitas; indagare possis distantiam Lunæ à Terra: Dico cum communi, id fieri posse, non tamen exactillimè; tota enim operatio pendet à notitia veri loci Lunæ secundum longitudinem, & latitudinem; quæ notitia non potest primò haberi exacta: Cum igitur habemus pro certo, Parallaxim Solis non esse admodum notabilem; adeoque sit circiter nota declinatio punctorum Eclipticæ, seu Solis in illis positi, ab Equatore; hinc in Eclipsi Lunari sciemus declinationem axis ymbre terreſtris ab

Equa-

SECTIO QUINTA.

97

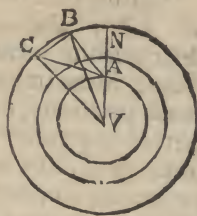
Æquatore; nam axis coni vmbre terrestris, vt infra videbimus, est vna ex dianetris Eclipticæ: Hinc ex parte Lunæ eclipsata arguimus Lunæ latitudinem hic & nunc ab Ecliptica; & per consequens eius declinationem ab Æquatore; adeoque computatis motibus Lunæ, tum in longitudinem, tum in latitudinem, poterimus hic & nunc scire eius veram altitudinem supra Horizontem: Hoc posito sit in præcedenti figura Luna in B., spectator in A. &c. vt supra explicauimus, erit notus angulus. B C A. ex notitia veræ altitudinis Lunæ eo tempore in Meridano circumlo verbigratia, supra nostrum Horizontem; & per obseruationem, dempta prius refractione, vt dictum est, erit notus angulus. B A C., sed supponitur nota semidiameter terrestris. C A., ergo, vt supra.

Hinc inuenta est distantia Lunæ minima, excedere triginta semidiametros terrestres: maxima verò non excedere 80. Posita hac rudi notitia; deinde per alias obseruationes, præcipuè per Eclipses, paulatim deuentum est ad magis exactam notitiam, vt supra indicauimus, augendo, vel minuendo Parallaxim.

Doceo denique ex Opusculo, quod impressi anno 1672. Methodum; qua absque præuia notitia veri loci Lunæ; possit indagari commodissime, distantia ipsius à Terra ex vno tantum loco: In præsentī figura sit V centrum terræ; obseruator in. A., Luna nunc in C., nunc in. B., linea primæ obseruationis. A C., secundæ. A B., sitque earum proportio nota (modum autem eius inueniendū

N

infra



123
Inuenire distantia Lunæ ex vno tantum loco, independentem à longitudine, & latitudine cognita.

infra docebo) : Dico ; notam fieri practicè lineam A C. , & A B. in partibus lineæ V A. notæ ; nempe semidiametri terrestris . Probatur : Est enim impossibile , habere æqualem proportionem in alio circulo maiori , vel minori ; posita . V A. determinatæ quantitatis ; & retentis ijsdem angulis in . A. , quos habemus ex obseruatione .

Probatur ; nam in maiori , & maiori circulo , lineæ . A C. , & A B. habent maiorem æqualitatem geometricam cum semidiametris . V C. vel . V B. , & differentia nunquam potest esse maior ; quam . V A. determinata ; adeoque fiunt magis æquales inter se geometricè ; (imò & arithmetice) ; adeoque mutant , & minuunt proportionem geometricam . Probatur ; nam sicut quæ habent eandem proportionem ad vnum tertium ; sunt æqualia ex Euclide ; ita quæ magis ascendunt ad æqualem proportionem geometricam cum vno tertio ; fiunt magis æqualia inter se , siue minus inæqualia ; quod sufficit indicasse breuiter : Quod si fiant è contra minores , & minores circuli , etiam mutatur proportio : Probatur ; nam , si in maioribus est diuersa , ac in minoribus ; erit viceuersa &c. est enim impossibile , vt maiora differant à minoribus ; quin & minora differant à maioribus .

Modum autem inueniendi proportionem A C. ad . A B. ; habes ex mea optica ; nempe duplici obseruatione intra paucas horas , obseruetur Luna ; nunc in summa altitudine ; nunc in magna depressione ; noteturque proportio inter diametros apparentes Disci Lunaris ; siue alicuius certæ partis Lunaris ; nam eadem erit reciproca proportio in praxi inter lineas . A B. , & A C. : Obseruetur , cum fieri potest , Lunaris diameter , non verticalis ; sed Horizontalis , vt euitetur vitio

SECTIO QUINTA. 99

tiola refraſtio; vel habeatur ratio refractionis;
& quidem per duo fila parallela intra Tubum;
methodo iam introducta; ſic enim adhibetur re-
medium fallaciæ in hac materia (æqualiter enim
in hac materia humor chriſtallinus ſe habet ad
diſta fila, & ad Lunæ imaginem ibidem poſi-
tam) quam indicaui Probl. I. meæ Opticæ.

Modus practicus pro lineis A B. A C. A V. in
plano aliquo ducendis, ſit iſte: Primò quidem
applicentur ad lineam aliquam rectam NV. in
puncto. A. cum debitis angulis; nempe duplicis
obſervationis, lineæ A C., A B. in data propor-
tione, quod facilè fiet per instrumentum par-
tium. v.g. Poſſe enim ſumi hæc proportio in
quacumque longitudine maiori, vel minori ad
libitum: Deinde inueniatur in linea. NV. pun-
ctum. V. æquidiftans à punctis. C.B., quod non
eſt poſſibile, niſi in vno loco lineæ. NV. ex Eu-
clid.: Tum linea. A V. diuidatur in partes, ſeu
milliaria debita ſemidiametro terreſtri, & vide-
per instrumentum partium, quot ex illis contin-
gant lineis. A C. & A B.: inuenietur practicè
punctum. V.; nempe centrum circuli. CBN. ſi
excitetur perpendicularis ad medium cordæ. CB.

N 2

Distantia

Distantia Lunæ à centro Terræ iuxta varios
Auctores in semid. terrestribus.

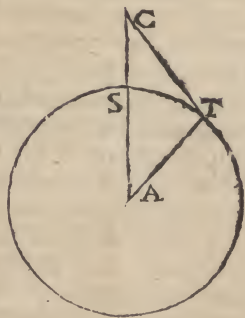
Auctores	Apogæa semid. min.	Media semid. min.	Perigæa semid. min.
Ptolemæus	64. 10	59. 0	53. 50
Copernicus	65. 30	60. 19	55. 8
Tycho	58. 8	56. 30	54. 52
Longomont.	57. 38	56. 0	54. 23
Lansbergius	64. 10	59. 5	54. 0
Bullialdus	61. 40	59. 5	56. 30
Ricciolius	64. 15	59. 0	53. 45
Argolus	60. 4	56. 0	51. 57

Quia verò sæpè vtemur semidiametro terre-
stri pro mensura; iuvat pro nunc scire, semi-
diametrum terrestrem valde probabiliter conti-
nere milliaria moderna 4139., circulum verò
maximum terræ milliaria. 26000.

Modus inveniendi dictam semidiametrum sit
iste (quem impressi anno 1672. in Opusculo,
cuius titulus *Regola di tramutare il Tempo in Pen-
dolo*): Procuretur Turris altissima quantum
fieri potest (vel etiam mons; sed in isto casu plu-
ra requiruntur, de quo in Geometria practica)
in planitie amplissima; v. g. in mari tunc tran-
quillo: ex eius summitate respiciatur ad longissi-
mam distantiam: Habebiturq; in presenti trian-
gulo angulus rectus in . T. ob tangentem lineam
visualem . T C.: tum sic; Practicè est notus
angulus . C. in triangulo rectangulo . A T C.,
hinc tertius angulus . A. erit etiam notus: cum
igitur latera sint in proportionem sinuum; erit
nota

SECTIO SEXTA. 101

nota proportio lateris . AC. ad latus . AT., est
etiam nota altitu-
do Turris . S C.,
quare ex secundo
Zetetico Viete, erit
nota . C A., & ex
his . A S. semidia-
meter terræ; eius
autem Zetetici ca-
non est : sit . v.g.
proportio . C A.,
ad . A T. vt . 32.
ad . 30., erit vt 32--
30. ad 32. ita CS.
nota ad . C A.: vi-
ceuerſa, ſi ſit nota
ſemidiameter Terræ, fiet nota Turris, aut Mon-
tis altitudo.



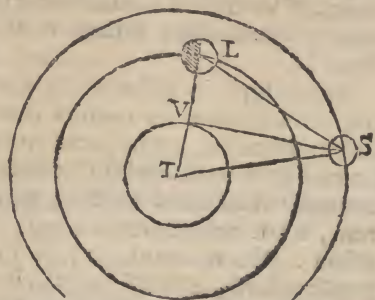
SECTIO SEXTA

Indagare Solis distantiam à Terra.

Am quoad Solem, possumus primò eius di-
stantiam à terra cognoscere; possumus inquã

125

ad Solẽ scan-
dere per Lu-
nam ipsam,
tamquã per
gradum, sic:
In præſenti
figura sit. T.
Cetrum ter-
ræ, L. Luna,
S. Sol; in
V. ſpectator,
qui obſeruet Lunam, quando est Dichotoma



Luna Dichotoma.

(hoc

(hoc est quando apparet præcisè illuminata secundum mediam faciem; ita ut linea diuidens partem illuminatam à tenebrosa, appareat recta), & hoc accidit paulò ante Lunæ quadraturam primam, vel paulò post secundam; hoc est cum Luna distat à Sole per 39. grad. circiter; seu duabus horis circiter iuxta motum medium, ante quadraturam, & ex altera parte obseruet Solem; capiatque angulum. LVS.; sic enim erit notum totum triangulum; nam in. L. est angulus re-
 ctus; quippè à centro Solis ad centrum Lunæ est ductus axi SL. Coni Isosceles luminosi, cuius basis est confinium lucis, & umbræ in Luna; adeoq; sunt noti duo anguli, & supponitur per supradicta, nota LV., distantia Lunæ à superficie terræ; quæ linea si ponatur loco sinus totius, seu semidiametri, erit. L S. Tangens, &. VS. secans; quas facillè inuenies in consuetis Tabulis tangentium (aduerte, non posse in parua figura hæc omnia fideliter repræsentari; nam linea. SL. deberet facere angulos rectos cum. VL.): Habes igitur distantiam Solis quæsitam à loco spectatoris; deinde verò facillè reducetur ad distantiam Solis à centro Terræ per semidiametrum. TV. Terræ notam; angulum TVS. notum ex operatione; & lineam. VS. nuper acquisitam.

Suppono, in dicta operatione, demendam esse refractionem ex regulis supradictis: Fiat autem operatio, cum Luna nullam ferè habet latitudinem ab Ecliptica; & Sol sit propè Horizontem: Aduerte, Solem, nunc esse viciniorem, nunc remotiorem à terra; sicut & Lunam etiam. Aduerte denique, ad motum Solis cognoscendum, non esse necessariò requisitam cognitionem præuiam distantie Solis (præscindendo
 nunc

SECTIO SEXTA. 103

nunc ab aliqua varietate distantiae ob Apogaeum) adeoque non inuolui hic circulum vitiosum.

Poterit etiam indagari eadem distantia, operando, sicut in Luna primò factum est; scilicet per duos spectatores.

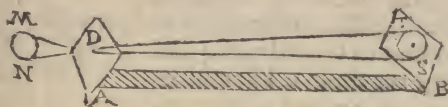
Ex his poterit deinde fieri tabula Parallaxium solarium pro singulis altitudinibus; nam sicut ex Parallaxi fit nota distantia; ita ex distantia fit nota Parallaxis.

Solis distantia à Centro Terræ in semid. Terræ.			
Austores	Maxima Sole Apogæo	Mediâ	Minima Perigæo
Ricciolius	7580	7327	7074
Keplerus	1800	1678	1736
Clavius	1210	1168	1126

SECTIO SEPTIMA

De Solis, & Lunæ magnitudine vera.

Cognita distantia Lunæ, & Solis à Terra, facile cognoscet quantitatē veram diametrorum vtriusque sic.



Indagare magnitudinē diametri Solaris, & Lunaris.

Habeatur iuxta præsentem figuram, Regula lignea satis longa. A B., in qua erectæ sint tabellæ per-

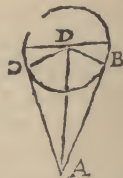
perpendiculares, & inter se Parallelae; tum introductis radijs solaribus per foramen. D., habebitur imago Solis in. TS. medio tabellae; sicut & foramen est medium alterius tabellae; debet enim axis con. TDS. esse perpendicularis tabellae. TS., à cuius imaginis diametro, si demas hinc inde semidiametrum foraminis, relinquitur diameter quaesita Solis. Ratio, quare demenda sit hinc inde semidiameter foraminis, fundatur in physico Parallelismo radiorum solarium, & videre eam poteris apud P. Ricciolium in Almagesto.

Habita huiusmodi diametro in imagine Solis, venies in cognitionem quantitatis diametri solaris per similitudinem trianguli. TDS. cum triangulo. DMN. cuius basis est ipse Sol; nam ita se habet Solis. MN. diameter ad distantiam Solis iam supra indagatam; sicut diameter dictae imaginis ad distantiam tabellarum Parallelarum notā.

Quod dictum est de Sole; applicetur etiam Lunae.

127 Aduerto hic, diametrum nunc indagatam non esse ipsissimam diametrum Solis, & Lunae; sed ut alibi aduertimus, aliquanto minorem; eò quod nobis non pateat integra Solis, vel Lunae diameter; sed tamen ut plurimum haec diameter aliquanto minor, est in usu operationum Astronomicarum; ut suo loco videbimus.

Ceterum si cupias rigorosè ipsissimam diametrum habere, vide demonstrationem apud P. Ricciolium in suo Almag.; quā breuiter hic indico: In praesenti figura est notus angulus. A. per observationem; Angulus. B. est rectus; quippe. AB. tangit circulum; est nota distantia. AD.; ergo & latus.



SECTIO SEPTIMA.

105

latus. DB. ; scilicet sinus rectus anguli. A. respectu sinus totius AD.

Cauendum est in supradicta operatione, quantum fieri potest à refractionibus, eligendo altitudinem Solis, vel Lunæ maximam; vel certè habeatur ratio de semidiametro Horizontali potius quam de verticali, iuxta ea, quæ in optica docui. Meminisse etiam oportet, Solem & Lunam non semper seruare eandem distantiam à terra; quare oportet hanc operationem instituere considerata determinata aliqua distantia cognita.

Quia verò nunquam huiusmodi operationes sunt exactissimæ, ex rationibus supra indicatis; ideo pluribus obseruationibus deinde perficiuntur.

Habitis his mensuris; hinc arguitur quanta sit diameter circuli siue diurni, siue cuiuscumque alterius, quem obeunt dicti Planetæ, & hinc etiam coelum ipsum in sententia ponentium, seu concipientium celos distins.

De Lunæ distantia à Terra attulimus iam Tabellam; nunc de eius magnitudine afferimus.

Lunæ, & Solis magnitudo ad Terram relata.							
Auctores	Diameter vera Lunæ, & Solis ad Terræ diam. sumptam. vt. 100.			Lunæ soliditas ad soliditatem. Terræ Solis			
	Lunæ	Terræ	Solis	vt	ad	vt	ad
Copern.	$28\frac{4}{7}$	100	545	I	$42\frac{7}{8}$	I.	$6999\frac{1}{60}$
Tycho	$29\frac{6}{7}$	100	520	I	$41\frac{11}{12}$	I	5848
Keplerus	$25\frac{7}{10}$	100	1500	I	59	I	20467I
Ricciol.	$26\frac{1}{5}$	100	3383	I	55	I	2123000

Q

CAPVT

CAPVT QVINTVM

De Planetis minoribus.

SECTIO PRIMA

*Hypothesis Longomontanica, seu Tyconica
trium superiorum Planetarum.*

113

Q Vinque sunt Planetæ minores (dicuntur minores, eò quod appareant minores Sole, & Luna; cœterum verè omnes, excepto Mercurio, sunt maiores Luna, quamuis omnes minores Sole); quorum tres dicuntur superiores, reliqui duo inferiores; relatè scilicet ad Solem; licet è recentioribus Phenomenis, dicta denominatio superioris, & inferioris non plenè satisfaciat; eò quod Mars aliquando infra Solem descendat, & Venus, & Mercurius supra Solem in singulis suis periodis ascendant; quod præcipuè patuit per Telescopium.

Longomontanus.

Tycho.

ab. AlTph.

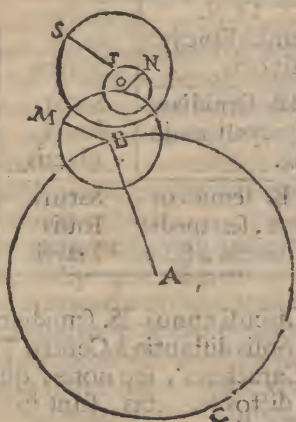
Iam pro tribus Planetis superioribus, scilicet Saturno, Ioue, & Marte inseruiet vna, & eadem sequens figura, variatis solum mensuris semidiametrorum: quamquam in Marte est tanta diuersitas in distis mensuris, vt mereatur peculiarem figuram, quam infra dabimus: sequor autem libenter Longomontanum, vtpote Tychonis magistri Magistri magnum discipulum, qui potuit proinde perficere ea ipsa, quæ Tycho nondum plenè limauerat: Tycho autem ceteros omnes Prædecessores Astronomos longè superauit; ad Tychonem enim vsque exclusiue (vt Ricciolius notat lib. 7. sect. 1. cap. 6.) enormiter erratum fuit per duos gradus, & plus; & Tabulæ Alphonsine diffi-

SECTIO PRIMA. 107

diffident valdè à recentioribus Prutenicis, & Keplerianis, etiam aliquando grad. vndecim in Mercurio, & quatuor in Marte.

Sed quia Longomontanus (cuius Astronomia dicitur Danica, eò quod ipse fuerit Danus) plures proposuit Hypotheses, seu figuras; non parum hēstitavi in illarum electione: Prælegi denique Ptolemaicam à Longomontano reformatam, vtpote faciliorem, & aptiorem pro Tyro-

nibus; vt supra suo loco indicavi. Sit igitur in præsentī figura; Terræ centrum A.; ipsiq; concentrica, Planetæ orbita BC., in cuius circumferentia describatur Epicyclus. BM.; & in huius circumferentia describatur alius minor Epicyclus. ON.; in huius denique circumferentia tertius. SI.



Ex his quatuor circulis, primus. BC. dicitur Orbita Planetæ; secundus. BM. Epicyclus simpliciter, tertius. ON. dicitur Æquans; eo quod æquiualeat Æquanti Ptolemaico (solent enim denominari Epicycli ab alijs circulis, quibus æquivalent, & quorum vicem supplent, ad habendum faciliorem calculum, & Hypothesim: Hinc alius dicitur Excentricus, alius Æquans, quod

quod in Tabulis motuum est aduertendum); Quartus denique. IS. dicitur circulus Annuus; non quia corpus Planetæ, quod defertur ab hoc ultimo Epicyclo, circumferatur periodo vnus anni; sed quia hic Epicyclus æquiualeat circulo annuo Solis, vt supra explicauius.

Mensuræ pro semidiamentris dictorum circulorum sunt sequentes.

Semid. Terrestres.		
O N.	Satur.	358
Semid. Epicycli minoris.	Iouis	158
	Martis	74
MB. semidiam. Epicycli maioris.	Satur.	1075
	Iouis	473
	Martis	297
A B. semid. orbitæ, seu media distantia à Sole.	Satur.	12354
	Iouis	6605
	Martis	1967

Circuli annui. IS. semidiameter petatur à media Solis distantia à Centro Terræ.

Caracteres, seu notæ, quibus notauī singulos dictos Planetas, sunt ipsorum Characteristicæ ordinariæ.

Quoad motum dictorum circulorum, centrum Epicycli. B M. defertur à circumferentia Orbitæ in Saturno, spatio annorum Ægyptiorum (hoc est sine intercalari die) 29. & diebus 161. & horarum 22. iuxta seriem signorum, ita ut Orbita in dicto temporis spatio compleat integrum gyrum.

Pro Ioue annis Ægyptijs vndecim, & diebus 315. & hor. 15.

Pro

SECTIO PRIMA. 109

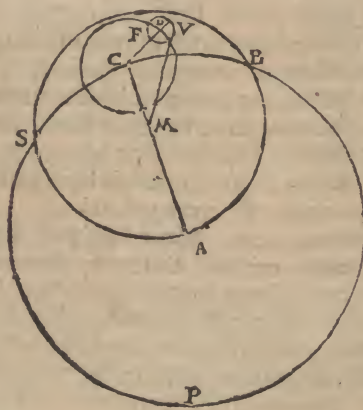
Pro Marte annis Ægyptijs vno, & diebus 321.
& hor. 22. & isti sunt motus medij, qui commu-
niter tribuuntur dictis Planetis, cum absolute
loquimur; nec specificamus eorum singulos cir-
culos (anni dicti iuxta morem Astronomorum
supponuntur Ægyptij; hoc est dierum. 365.;
non adhibito Bissextio; ne reddatur incerta men-
sura huius, vel illius anni, dum autem conuer-
timus Ægyptios in Iulianos, vel Gregorianos,
habenda est ratio Bissexti &c.) : centrum secundi
minimi Epicycli circa centrum primi defertur in
superiori parte primi Epicycli contra seriem
signorum; in inferiori autem iuxta seriem signo-
rum; conficitque integram periodum æquali
temporis spatio; ac de centro primi diximus; ita
vt, cum centrum primi Epicycli fecerit. 60. grad.
in circumferentia Orbitæ, siue concentrici. BC.;
pariter centrum secundi minimi Epicycli fecerit.
60. grad. in circumferentia primi.

Iam verò centrum vltimi Epicycli defertur à
circumferentia minimi Epicycli Æquantis tali
pacto, vt conficiatur integra periodus, seu inte-
ger gyros in spatio temporis dimidio supradicti
spatii assignati pro alijs præcedentibus; & quidem
in parte superiori iuxta seriem signorum : Hunc
vltimum Epicyclum diximus vocari Annuum;
hic autem in sua circumferentia defert corpus
ipsum Planetæ, tanto temporis spatio conficiens
integram circulationem; quantum pro singulis
Planetis intercedit inter vnâ, & alteram co-
iunctionem; aut oppositionem cum Sole: Hinc
pro Saturno breuius assignatur spatium temp-
oris; quam pro Ioue; & pro Ioue breuius, quam
pro Marte; breuiori enim temporis spatio Sol
motu proprio allequitur de nouo Saturnum,
quippe qui tardius monetur, quam Iouem &c.;
quare

quare Planeta tardior, mouetur tamen velocius in hoc Epicyclo; quod primo aspectu potuisset videri mirum. Possêt hic omitti Epicyclus annuus; si fingeremus centrum omnium Orbitalium istorum Planetarum deferri ab ipso Sole, tanquam eorum centro communi, &c.

Systema
Martis.

Promissimus in Marte aliam peculiarem figuram diuersam solum materialiter à communi reliquorum duorum Planetarum; scilicet solum



in ordine ad mensuras; vnde tamen sequuntur effectus notabiliter diuersi ab illis duobus: Nam sit. M. centrum Terræ, seu Vniuersi, & circa. M. annuus Solis circulus. SA. eiusdem quantitatis, ac in reliquis duobus Planetis (quem tamen hic maiorem fecimus relatè ad reliquos circulos; eò quod sit maior proportio, vt apparet in numeris positis circuli annui ad Epicyclos Martis, quam in reliquis Planetis) qui deferat Solem. A. cen-

SECTIO PRIMA. III

centrum Martialis Orbitæ. BP., à qua deferatur Epicyclus maior, a quo denique minimus iuxta supradicta; sed hic posuimus Solem. A. pro centro Orbitæ iuxta figuram Tychonicam secuturam, in qua annuus Epicyclus est circa terram, tanquam suum centrum, & deferat Solem centrum Orbitæ.

Hinc apparet manifestè, aliquando Martem. V. fieri proximiorē Terræ. M., quam ipsum Solem. A.; vt patet comparanti lineam. VM. cum. AM.; scilicet propè oppositionem Martis ad Solem.

Ex explicata Hypothesi sequuntur plura digna animaduersione. Primum est, quod ex motu centri Epicycli Æquantis fit, vt describatur figura Elliptica, siue oualis iuxta explicata, cum de equipollentia Hypothesium locuti sumus; itaut, cum fuerit minimus Epicyclus in Apogæo primi. MB., temperetur, seu minuatür nimia distantia Epicycli annui à terra, & à Sole, & per consequens Planetæ, qui ab illo deferatur; contra verò augetur, dum versatur in Perigæo dicti Epicycli. MB., quod idem est, ac minuere excentricitatem: at verò è contra dictum centrum fit maximè distans à centro dicti Epicycli. MB.; adeoque requiratur maxima æquatio ob maximam Anomaliam, cum centrum minimi Epicycli est in lateribus maioris.

Secundum est, quod aliquando isti Planetæ sunt saltem apparenter directi, aliquando retrogradi, aliquando stationarij: vt hoc possis percipere, debes omitti ceteris Epicyclis, mente concipere tantum Epicyclum annum, vtpote qui difert Planetam velocius, quam ceteri alij moueantur: In hoc igitur circulo, cum Planeta versatur in ipsius Apogæo; hoc est quando fit coniun-

Planeta retrogradus, stationarius directus.

coniunctio cum Sole; tunc velocius moueri apparet iuxta seriem signorum, eo quod motus iste concordet cum motu Epicycli. BM. per Orbitam, & simul Planeta apparet minor ob maiorem à terra distantiam; dicitur autem tunc Planeta directus; eò quod appareat procedere per motum proprium de vno in alium gradum Zodiaci iuxta seriem signorum: cum verò Planeta versatur in parte inferiori dicti Epicycli, dicitur retrogradus; eo quod tanto velocius moueatur per dictum Epicyclum, quam per Orbitam; vt motus in dicto Epicyclo, qui nunc est contra seriem signorum, præualeat alteri (saltem apparenter) qui est iuxta seriem signorum; adeoque simpliciter videatur Planeta moueri contra seriem signorum (intellige semper de motu proprio, non de raptò) & tunc Planeta apparet maior, quippè terræ propinquior, quo tempore fit oppositio illius cum Sole; denique quando versatur in lateribus dicti Epicycli, dicitur stationarius; eo quod, computatis omnibus, stare videatur.

Conuenit eiusmodi retrogradatio solum quinque Planetis minoribus; licet enim etiam Luna v.g. moueatur in Epicyclo; adeoque aliquando contra seriem signorum; tamen, quia præualeat motus per Orbitam, qui semper est velocior iuxta seriem signorum; quam sit ille contra seriem signorum; ideo nunquam Luna est retrograda; licet tunc retardetur notabiliter eius motus, vt suo loco dicimus: Aduerte, quod licet in Venere sit motus tardior in sua Orbita circa Solem, quam sit motus centri Orbitæ, tamen ob amplitudinem Orbitæ apparet velocior in Orbita, & hinc potest videri retrograda.

Denique aduertunt Astronomi, dictum Apogæum Planetarum, (hoc est Apogæum non circuli

Apogæum
Planetæ.

SECTIO SECVNDA. 113

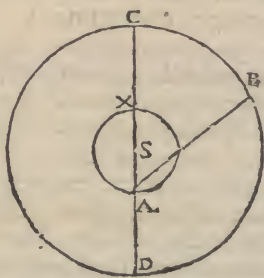
culi annui, sed alterius Epicycli) non semper ver-
sari sub eodem loco Zodiaci, sed paulatim lento
gradu, & ferè æquali motui proprio fixarum,
sicut de Sole diximus, moueri iuxta seriem
signorum.

SECTIO SECVNDA

*Hypothesis Copernicana trium superiorum
Planetarum.*

Exultant hinc Copernicani, & fictis abducti
imaginationibus, transeunt ab Hypothesi
utiliter ficta à Mathematicis, ad physicam con-
clusionem; concluduntque contra Tychonem
præcipuè, Solem stare, Terram moueri; eò quod
Sol sit centrum Planetarum, non Terra: Ipso-
rum autem Hypothesis est huiusmodi.

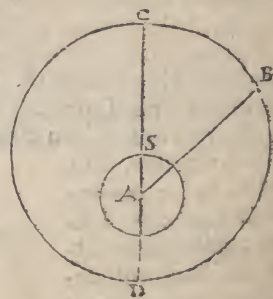
Sit in præsentī figura Sol in puncto. S. immo-
bilis, & circa Solem, seu circa centrum. S. immo-
bile describatur, tam
Orbita. CB., quam
circulus annuus. AX.
in circumferentia au-
tem huius circuli de-
feratur motu annuo
terra A., interim ve-
rò Saturnus. v.g. per
suum proprium mo-
tum in Orbita. CB.
nunc sit in. B., nunc
in. C. procedēdo iux-
ta seriem signorum: Hinc fit (sicut consideranti
patebit), vt versante Terra in. A., & Saturno
in. C., Saturnus maximè distet à Terra, & simul
tempore spectatori in terra posito videatur co-
niungi



Hypothesis
Copernic.

niungi cum Sole. S., hoc est versari sub eodem gradu signi alicuius celestis: Si verò Saturnus sit in. D., sit maximè proximus terræ. A. & spectanti in. A. posito videatur fieri oppositio inter Solem, & Saturnum; nempè Solem versari sub gradu ex diametro opposito gradui, sub quo tunc versatur Saturnus; cum verò Saturnus fuerit in. B., erit alius aspectus, &c. quæ facillè lector ipse poterit sibi imaginari.

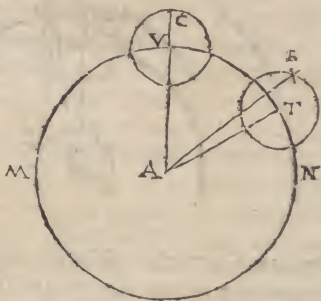
Vt autem videas æquivalentiam inter Hypothesim ponentem Solem immobilem, & Terram mobilem; & aliam Hypothesim ponentem Terram immobilem, & Solem mobilem; ecce alia figura, in qua sic exponitur Hypothesis Tychonica: sit Terra in. A., & circa Terram circulus annuus Solis, deferens circa Terram motu annuo iuxta seriem signorum punctum. S., quod tam supponat pro Sole, quam pro centro Orbite. CB. Saturni; Saturnus autem in sua Orbita. CB. per motum iuxta seriem signorum nunc sit in. C., nunc in D., nunc in. B.; consideranti facillè patebit, ista duo systemata, siue Hypotheses, omninò æquivalere respectivè ad spectatorem in Terra. A. positum: Nam & tantumdem distabit Saturnus à Terra, si sit in. C. puncto suæ Orbite positus, in prima, ac in secunda figura, & sic de alijs punctis. B. &c., vt in ipsismet figuris apparet; & idem fiet angulus in puncto. A. à



Offendo nunc, hanc vtramque Hypothesim æquivalere Hypothesi Longomontanicæ, in qua circulus annuus defert ipsum corpus Planetæ: fit. A. terra, & simul centrum Orbitæ. MN. Saturni: loco au

tu, vt periodus integra absoluatur intra spatium
temporis, quod intercedit inter vnam, & alte-
ram conjunctionem; seu inter vnam, & alteram
oppositionem Saturni cum Sole, & quidem ita, vt
Epicycclus deferatur ab Orbita iuxta seriem signor-
um; e contra verò Epicycclus deferat Planetam
contra seriem signorum, hoc est in parte supe-
riori Epicycli ab Oriente in Occidentem, in in-
feriori autem ab Occidente in Orientem; ita vt
dum Epicycclus est in .T. Planeta sit in .B.; dum
verò Epicycclus est in .V., Planeta sit in .C.
Dico, hoc V.

Dico, hanc Hypothesim æquipollere alijs duabus supradictis, quod demonstratur in hac alia



SECTIO TERTIA.

117

OC., & SB., quæ fiunt in coniunctione vtriusque Hypothesis.

Sed quia de facto interuenit alius motus, nempe ipse Epicyclus annuus interim defertur ab Orbita concentrica terræ in Hypothesi Longomontana; ideo verus motus in dicto Epicyclo, non est præcisè annuus, sed tantum spatium temporis requirit, quantum inter vnâ, & aliam coniunctionem Saturni cum Sole intercedit; quod pro nunc nihil refert.

Concludo denique, tam Copernicanos, quam Tychonicos admittere necessariò circulum annuum; cum disparitate, quòd Copernicani ponunt in eius circumferentia Terram Mobilem, & in eius centro Solem immobilem; prout in figura ab hinc quarta; Tychonici autem ponunt in eius circumferentia Solem mobilem, & in centro terram immobilem, prout in antepenultima. Longomontanus denique quando proponit Systema Ptolemaicum, ponit circulum annuum, non circa centrum Vniuersi, vt Copernicus, & Tycho; sed vult, vt deferatur ab Orbita Planete terræ concentrica, prout in penultima figura.

SECTIO TERTIA

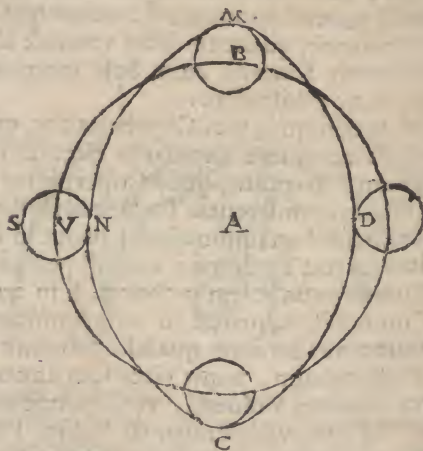
Hypothesis Elliptica trium superiorum Planetarum.

Explicant denique aliqui motum trium superiorum Planetarum per Ellipsim sic: sit in sequenti figura. A. punctum, circa quod, tanquam circa centrum descripta sit Ellipsis MNCD. Dico, eandem ferè haberi; si circa A. ducatur Concentricus, à quo deferatur Epicyclus in parte superiori iuxta seriem signorum tali lege, vt

133

dum

dum Epicyclus delatus est per quadrantem concentrici, interim ab Epicyclo delatum sit corpus Planetæ per semicirculum, adeoque semper fiat in Epicyclo arcus duplo maior, quam in concentrico; nam vt apparet in præsentî figura, sic



etiam describitur Ellipsis; Epicyclus enim delatus ex. B. in. V. confecit quadrantem concentrici; quod si interim Epicyclus fuisset immobiliter affixus circumferentiæ concentrici, Planetæ corpus tunc temporis fuisset in. S., sed quia ex dictis interim per motum circumferentiæ Epicycli circa proprium centrum, delatum est corpus Planetæ per semicirculum ex. S. in. N., ideo fit Ellipsis supradicta.

Regula autem pro mensura dicti Epicycli est, vt excessus maioris semidiametri. MA. supra minorem semidiametrum. AB., diuidatur bifariam, eiusque dimidium sit semidiameter Epicycli.

SECTIO

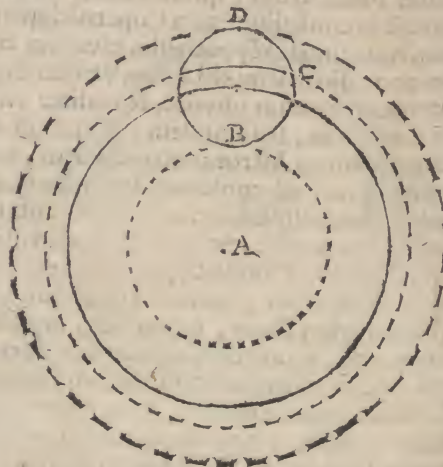
SECTIO QUARTA

Impugnatur breuiter sententia Copernicana.

OStendo iam, potiori iure Terram esse Centrum Planetarum, quam Solem. Primò sciendum est ex confellione tam Copernici, quam Tychois, huiusmodi Hypothesim plurium circulorum non esse realem; sed solum vtiliter fingi ad explicandum motum physicè, & realiter vnu, adeoque simplicem, sed spiralem, & qui nisi ad aliquam regulam ab Astronomo reducatur, non poterit mensurari ad construendas Ephemerides, prædicendas Eclipses, &c. vt consideranti supradictos motus patebit: At verò supposito dicto motu physicè vno, & simplici, licet Mathematicè virtualiter composito; melius assignatur pro centro Planetarum Terra, quam Sol, ergo &c. Probatum minor, nam posita pro centro Terra; Saturnus v.g. ita moueretur physicè ab Oriente in Occidentem singulis diebus; vt ex apparentijs ab omnibus admittis; hoc est, tam à Copernicanis, quam à Tychois, fieret quasi circulus circa terram; posito autem in sententia Copernici pro centro Sole, Planeta nullo modo circa Solem circulat; sed ex Hypothesi ipsius Copernici, eiusque sectatorum, multum aberrat à figura circulari circa Solem, & hinc nullo modo habet ipsum pro centro: quare vides, Copernicanos equiuocare à motu ficto ad verum, & physicum.

Quia verò plurimi in hac materia illusi hactenus sunt à fictione vtili quidem, sed non vera motus proprii, & motus rapti; ideo excipe in sequenti figura, physicum motum Planetarum circa terram, & patebit, quod supradicti Planete habent

habent potius pro centro terram, quam Solem; quamuis igitur per motum proprium supradictum, sed fictum à nobis, qui ponimus terram immobilem, moueantur circa. S. centrum Epicycli. BCD., tamen verè per motum diurnum,



circa terram. A. mouentur, ita, vt circulum minorem faciant, cum sunt in. B., maiorem verò, cum sunt in. C., maximum denique cum sunt in D.: videntur stationarij secundum ordinem signorum, cum perueniunt per motum diurnum ab Oriente ad Occidentem ad eundem Meridianum ferè cum eadem stella fixa; Directi, cum tardius; retrogradi cum citius, quæ breuiter indicasse sufficiat pro peritioribus.

SECTIO

SECTIO QUINTA

121

De Anomalia ex Circulo Annuo.

IAm verò ex superius dictis sequitur, dictos Planetas in vera oppositione, & coniunctione cum Sole, liberari ab Anomalia annui; non quoad distantiam à Terra (nam in coniunctione versantur in Apogæo, in oppositione autem in Perigeo), sed quoad diuersitatem loci apparentis sub Zodiaco à loco centri Epicycli per Tabulas Astronomicas habiti; sed quia ab vna ad aliam oppositionem, vel coniunctionem cum Sole, non semper intercedit, æquale spatium temporis; ideo præter Anomaliam circuli annui, datur Anomalia alterius Epicycli, de quo diximus; & quia denique ab vno, & eodem loco Zodiaci ad eundem reditus non fit semper æquali temporis spatio, etiam præcisâ supraposita Anomalia annui Epicycli, ideo præterea ponitur tertius Epicyclus ad saluandam hanc tertiam Anomaliam respectu terræ.

Pro admittendo Epicyclo annuo additur, quod tunc temporis, cum Planeta Soli coniungitur, apparet multò minor; cum verò illi opponitur, apparet multo maior; vnde colligitur maior distantia à terra in primo casu, & maior propinquitas in secundo; quod est adeo manifestum, vt tunc maximè, cum Planeta soli opponitur, adeoque nascitur Vesper in Oriente supra Horizonem, diciturque Acronycthius, sit visibilis, v.g. Iuppiter cum suis maculis, & suis satellitibus, & Saturnus cum suo Annulo, & Mars cum suis maculis, per Telescopium, tamen; sed multò facilius, quam cum habet alios aspectus cum Sole.

Q

Præ-

Præterea in oppositionibus sunt retrogradi; in coniunctionibus directi, & velociore: quæ omnia, ut consideranti patebit, confirmant prædictam Hypothesim Epicycli annui, præcipue accedente felici usu calculi facti iuxta hanc Hypothesim.

Concludo igitur breuiter, Hypothesim trium Planetarum assignatam num. 129. præcipue esse inuentam ad saluandas duas inæqualitates, siue Anomalias, vnam alligatam motui Solis, quæ explicatur per circulum annuum; alteram solutam à Sole, hoc est fingendo spectatorem in ipso Sole, quæ explicatur per alium Epicyclum; perficitur autem magis per tertium minimum Epicyclum.

SECTIO SEXTA

De latitudine trium superiorum Planetarum.

136

ET hæc de motu trium superiorum Planetarum secundum longitudinem: Iam aliquid de ipsorum latitudine dicamus, in qua primò (sicut de Luna diximus) ipsorum Orbita secatur Eclipticam, adeoque ab illa deuiat, danturque proportionaliter etiam hic duo Nodi, seu Caput, & Cauda Draconis, & limites, seu ventres; & hinc dicitur deuiatio Planetæ ab Ecliptica: Notandum autem est, tres superiores Planetas, quotiescumque versantur circa Apogæum Excentrici, vel Epicycli suppletis Excentricum, hoc est non Epicycli annui, sed alterius pertinentis ad aliam Anomaliæ solutam à Sole, latitudinem borealem habere; circa Perigæum autem Australem; adeoque dicti superiores diutius morantur in latitudine Boreali, quam in Australi: contra autem

autem Venus, & Mercurius, diutius in Australi, quam in Boreali.

Præterea datur etiam hic sua Anomalia; nam Epicyclus annuus discordat in hac deuiatione ab Excentrico, ipseque Epicyclus annuus inclinatur ad ipsum Excentricum; quæ vocatur inclinatio, qua inclinatur Apogæum Epicycli Annui ad Eclipticam; quando igitur centrum Epicycli annui est in segmento Boreali Excentrici, tunc minuit Borealem latitudinem Planetæ; cum è contra, si Planeta versetur circa Perigæum dicti Epicycli, augeatur; contra verò in Australi &c.

Ex quibus duabus simplicibus deuiationibus resultat tertia virtualiter composita, non absimili modo, ac de longitudine diximus: Hinc latitudo maxima Saturni est grad. circiter trium; Iouis circiter duorum; Martis denique circiter sex; solet autem in Ephemeridis poni in fine pagine latitudo cuiusque Planetæ pro die mensis primo; pro cæteris enim diebus sumitur proportionalis differentia; cum verò ponitur littera. M., significatur latitudo Meridionalis, seu Australis; per. S. autem Septentrionalis, vel per. B. Borealis; per litteram verò. A. significatur Planeta ascendens à signis Meridionalibus, hoc est à Capricorno versus nostrum clima; per litteram denique. D. significatur Planeta descendens à Cancro versus Capricornum.

SECTIO SEPTIMA

*De magnitudine, & distantia trium
superiorum Planetarum.*

137

EXpeditis quæ pertinent ad motum, tam secundum longitudinem, quam secundum latitudinem; veniamus iam ad alias proprietates trium Planetarum superiorum; & quidem quoad distantiam à Terra, mediocris ipsorum distantia fuit supra assignata, scilicet in semid. Orbis Concentricæ, pro Saturno quidem semid. terrestr. 12354. pro Ioue 6605. pro Marte 1967.

Quod ad magnitudinem verò, Saturnus in valdè probabili sententia continet Terram. 891. Iuppiter. 685. Mars verò continetur à terra septies. Potuerunt autem Astronomi indagare has distantias, licet non exactissimè per triangula comparatiua distantie Saturni. v.g. & Lunæ, vel Solis; vel per diuersitatem refractionis, posita eadem altitudine supra Horizontem Astronomicum, seu rigorosum; sed tamen mihi videntur aliqui Autores malè vti refractione in hoc negotio; quare valdè cautè est in hoc procedendum, & opus est, vt perfectè intelligatur regula refractionis, iuxta ea, quæ docuimus n. 118.

A P P E N D I X.

TVm ex dictis, cum de Sole egimus, tum ex alijs nuper dictis, Excentricus conuerti potest, licet fortasse non rigorosè, tam in concentricum cum Epicyclo, quam in circellum circa Centrum Vniuersi, qui deferat Orbitam: Epicyclus autem, & hic circulus sunt rigorosè equipollentes. Ex-

SECTIO OCTAVA: 125

Excentricitas tunc dicitur bissecari, cum partim retinetur; partim datur Epicycli semidiametro delatæ ab Excentrico; vel cum loco Excentrici, ponitur concentricus, & duo Epicycli diuidunt excentricitatem in suas semidiametros.

Æquans hic dicitur ille Excentricus, per quem non defertur Planeta; sed ex cuius æqualibus partibus defumitur tempus æquale pro motu inæquali Planetæ in sua Orbita, quæ aliquando potest esse concentrica; aliquando etiam excentrica.

Potest præterea variari Excentricitas, tam per circellum circa centrum Vniuersi deferentem, centrum Excentrici; quam per motum centri Excentrici in linea recta; sicut etiam potest variari magnitudo Epicycli per diminutionem semidiametri successiuam, prout facit Ricciolius; quæ pro peritioribus tantum breuiter dicta sint.

SECTIO OCTAVA

138

Definitiones ex Hypothesi Excentrici.

Definitiones ad Hypothesim Excentrici pertinentes placet hic afferre, quarum pleræque non tantum Soli, sed etiam Lunæ, alijsque Planetis conueniunt.

Linea Apogæi seu Augium, siue Apidum, est recta. ABF. per centra Eclipticæ, & Excentrici ducta.

Excentricitas est AB, scilicet distantia centri circuli Excentrici à centro Mundi.

Apogæum, Aux, seu summa Apfis, est punctum. F. quod in excentrici periferia Apfidum linea ultra excentrici centrum. B. designat, seu punctum excentrici remotissimū à centro terræ. Peri-

Peri-

Perigæum, seu oppositum Augis, seu Apfis
ima est punctum. C. quod in Excentrici periferia
Apogæo opponitur ex diametro.



Longitudo Apogæi, est eius distantia, seu ar-
cus Eclipticæ ab. Y. vsq; ad ipsum in consequen-
tia signorum numeratus.

Linea veri motus, seu veri loci Solis, vel Pla-
netæ est recta. A O. ex Mundi centro per Planetæ
centrum. O. ad Zodiacum missa.

Locus verus Solis vel Planetæ, est punctum. D.
in Zodiaco à dicta linea designatum.

Linea motus anomalix, siue linea anomalisti-
ca, est recta. BO. ex centro excentrici ad Planetæ
centrum directa.

Linea motus medij, est recta. AE. ex Mundi
centro ad Zodiacum extensa, & lineæ anomalisti-
cæ. BO. Parallela.

Locus

SECTIO OCTAVA. 127

Locus medius Solis, vel Planetæ, est punctum. E. in Zodiaco à dicta iam linea designatum.

Longitudo vera, seu motus verus, est arcus Zodiaci ab initio. γ . primi mobilis vsque ad verum Planetæ locum in consequentia numeratus.

Longitudo media, seu motus medius, est arcus Zodiaci ab initio Arietis vsque ad Planetæ locum medium.

Argumentum medium; siue Anomalia media Solis, aut Planetæ ad datum tempus, est arcus Excentrici. FO. ab Apogæo vsque ad Planetæ centrum. O. in consequentia numeratus.

Argumentum verum; siue Anomalia vera, seu cœquata Planetæ, est arcus Zodiaci. SD. à loco Apogæi vsque ad locum Planetæ verum in consequentia.

Æquatio, seu Prostaphæresis, est angulus AOB, quem in Planetæ centro constituunt rectæ ex centris terræ, & Excentrici prodeuntes.

SECTIO NONA.

De Venere, & Mercurio.

Restat, vt breuiter exponam Systema Veneris, & Mercurij; qui dicuntur Planetæ inferiores respectu trium supradictorum, quos diximus superiores. Assignantur his duobus Planetis Epicycli, sicut assignauimus tribus superioribus; & videntur etiam isti duo Planetæ habere pro centro sui motus proprii ipsum Solem: est tamen hæc disparitas; quod isti duo, ita moventur circa Solem; vt nunquam interponatur terra inter ipsos, & Solem; quia parum elongantur à Sole; & nunquam toto cœlo distant.

Sed

Sed ne plurium Epicyclorum expositione confundatur, mens Tyronum; reliqua scrupulosiore consideratione; ponam vnum tantum circulum, qui dicitur Orbis Planetæ circa Solem, cuius centrum mouetur prout Sol.

Hypothesis
Veneris.

Maxima
elongatio
Ven. à Sole.
gr. 48.

Eius motus
proprius.

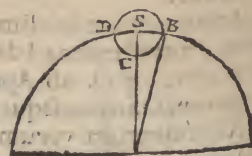
Hypothesis
Mercurij.

Eius elonga-
tio à Sole.

Eius motus
proprius.

Hypothesis igitur Veneris, & Mercurij explicatur in presenti figura sic; Epicyclus C B D.

circum Solem . S. pro Veneris quidem talis, vt maxima elongatio nobis apparens à Sole sit, gradibus 48. in Zodiaco computatis: dum igitur Sol mouetur in consequentiam signorum in concentrico . BD., inter-



rim corpus Veneris in Epicyclo . CBD. conficit integrum gyrum circa Solem mensibus ferè nouendecim; siue diebus. 584; in superiori quidem parte iuxta seriem signorum; in inferiori verò, contra seriem.

Mercurius verò in Epicyclo minori, quam sit Epicyclus Veneris; nempe tali; vt nunquam Mercurius appareat distare à Sole plusquam per 29. gradus computatos in Zodiaco; conficit suum integrum gyrum circa Solem in mensibus circiter quatuor; seu diebus 115.; in superiori quidem parte Epicycli iuxta seriem signorum; in inferiori verò contra seriem: Notandum autem est. Mercurium esse valdè inconstantem in latitudine ab Ecliptica; adeoque facere plures spiras circa Solem: miror autem, Autorem alioquin magni nominis in suo tractatu de sphaera; dum supponit terram immobilem, & Venerem in Epicyclo circa Solem moueri; facere periodum eius in Epicyclo 9. Mensium; cum deberet facere no-

SECTIO NONA. 129

nouendecim ; ficut pariter errat in Mercurio dando illi octuaginta dies, &c. nam hæc conueniunt potius Hypothefi Copernicanæ.

Ex nunc dictis, motus medius Veneris, & Mercurij, absolute loquendo ; hoc est respectu Zodiaci ad terram relati, non multum differt à Solaribus : Omitto hic aliquos alios Epicyclos, qui adhuc magis scrupulose saluant motum Veneris, & Mercurij : Sed vt melius intelligat Lector coniunctiones singulorum Planetarum cum Sole, subijcio sequentem Tabellam.

Reuolutiones Planetarum ad Solem in eodem proximè loco Zodiaci.					
	Añi Sol.	Reuol. num.		Añi Sol.	Reuol. num.
Sat.	59	2	Ven.	8	5
Iou.	83	7	Merc.	13	54
Mart.	15	8	Lunæ	19	235
	17	9		72	940
	32	17		257	3055
	47	25		304	3760
	79	42		3400	42053

Pro retrogradatione præcipue Veneris, tenenda est propositio vniuersalis ex Pergæo sic ; si proportio femidiametri Epicycli ad distantiam Perigæi Epicycli à centro terræ non fuerit maior proportionem velocitatis motus centri Epicycli ad velocitatem motus Planetæ in Epicyclo, non poterit stella apparere retrograda ; contra verò, necessario apparebit retrograda.

R

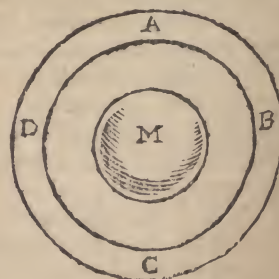
SECTIO

De Saturni apparentia, & figura.

140

Afferemus hic recentiores, & curiosiores proprietates supradictorum Planetarum. Nuperrimè D. Christianus Hugenius Hollandus, ingeniosissimè, partim ex perfectiori Telescopio à se fabricato, quo usus est in videndo Saturno; partim ex ingenti perspicacitate; qua fortassè suspicatus est id, quod reuera erat; inuenit sequentem figuram Saturni: componitur Saturnus ex globo apparenter rotundo, sicut ceteri Planetæ; & præterea annulo separato, prout

figura (nisi maius potius solum globum appellare Saturnum) in qua, ABCD. est annulus; M. globus: quamuis autem reuera ita se habeat; tamen dictus annulus apparet nobis in Terra constitutis, Ellipsis; eò quod, iuxta regulas opticas, oculo oblique aspicienti dictum annulum, ille videatur ouatus; cum enim planum dicti annuli sit perpetuò fere Parallelum Æquatori; inde fit; vt, cum quidem versatur in ipso Æquatore; dictus annulus videatur esse linea recta crassior, bifariam secans discum dicti globi; vt vides in figura; quia tunc oculus est in ipso plano annuli



Saturni apparentia, qualis, & eius redditur ratio.

SECTIO DECIMA.

131

annuli (contempta enim crassitie ; seu semidia-
metro terræ ; semper supponitur oculus in cen-
tro mundi in sententia Tychonica) nempè in
plano Æquatoris transeunte per centrum mun-
di : quando autem Saturnus est extra Æquato-
rem ad partem Borealem , vel Australem ; tunc
prout magis , vel minus declinat ab Æquatore ;
cum interim conseruetur semper annulus ferè
Parallelus Æquatori ; oculo aspicienti apparebit
dictus annulus Ellipsis ; & ita quidem , vt Satur-
ni globum secet in partes apparenter inæquales ;
magis , vel minus , pro
varia distantia Saturni
ab Æquatore ; itaut di-
cta Ellipsis tunc sit ma-
ximè lata secundum
minorem diametrum ;
cū Saturnus est in ma-
xima declinatione , pro-
pè Tropicum scilicet Cancrī , vel Capricorni .



Cum igitur Saturnus compleat motum pro-
prium in 30. circiter annis ; insumit. $7 \div$ circiter
ab Æquatore ad Tropicum ; & $7 \div$ ab hoc eodem
Tropico iterum ad Æquatorem ; & sic de alio
Tropico : quare singulis 15. annis est in Æqua-
tore ; & tunc ansæ non apparent ; sed solum ni-
gra fascia Saturnum bifariam diuidit apparenter ;
in Tropicis verò maximè dilatatus apparet an-
nulus in formam tamen semper Ellipticam ; vt
dictum est ; & anno quidem 1656. 2. Iul. erat cir-
citer in Æquatore in signo Libræ ; vnde argue ad
cætera tempora secundum seriem signorum .

Istæ omnes apparentiæ optimè ostenduntur
per globulum ex Gypso ; vel ex carta contusa ,
vel ligno dealbato ; circa quem sit annulus ex
carta solidiore , (cuius inuenti auctorem se mihi

R 2

asse-

afferuit Cardinalis Leopoldus Mediceus) prout enim oculus oblique, plus minus; illum aspiciet; habebit omnes dictas apparentias: sed vt habeas vniuersalem rationem; tam pro Saturno, quam prout opus erit, aliquando etiam pro alijs Planetis; accipe sequentem doctrinam.

Regula generalis pro apparentia circuli in Cælo.

Quoties aliquis circulus est adæquatè in eodem plano; in quo est oculus; toties apparet linea recta; vt. v.g. si sit in aliquo circulo maximo in sphaera; nam quicumque circulus maximus transit per centrum mundi; & per consequens in sententia nostra, per centrum terræ: Cum verò est extra circulos maximos; seu extra circulos transeuntes per centrum terræ; & per consequens per oculum spectatoris (excludimus enim nunc Parallaxim) tunc si sit Parallelus vel Æquatori, vel Eclipticæ; vel cuicumque alteri circulo maximo (quod semper contingit, nam semper erit Parallelus alicui circulo maximo) extra quem tunc sit; apparebit Ellipsis; cuius nunc vna, nunc altera superficies oculo patebit; prout nunc ad Austrum, nunc ad Boream erit. v.g. respectu dicti circuli maximi: quoties enim erit ad sinistram Æquatoris; erit etiam ad sinistram terræ & spectatoris (excludendo, seu negligendo, vt dixi, Parallaxim, quæ proueniat ex terræ magnitudine sensibili proportionaliter ad distantiam dicti circuli &c.) quoties verò ad dextram, &c.

Error Astrorum circa Saturni figuram.

Haftenus prominentiæ dicti annuli hinc inde ad Saturni latera, ob Telescopiorum imperfectionem apparuerunt per modum globulorum: omnia enim obiecta remota, tendunt apparenter plus minus ad figuram rotundam; vt in optica ostendi; adeoque dederunt occasionem errandi omnibus Auctoribus (prout in ipsorum libris, & figuris

SECTIO DECIMA. 133

& figuris apparet) vsque ad supralaudatum Hugenum exclusiue; qui primus, ingenio, & oculis detexit dictum annulum.

Est insuper considerandus paruus quoad apparentiam satelles, siue Comes circa Saturnum; minima scilicet stellula, quoad apparentiam, & nonnisi optimo Telescopio conspicienda; quæ sexdecim dierum circiter spatio circa eum, tanquam eius Luna reuoluitur; vt dictus Christianus Hugenus primus obseruauit; & alij fortasse satellices adfunt.

Postquam hæc scripseram, apparuerunt alij satellices: quare accipe sequentia: prout habitant ex D. Cassino Astronomo primario Regis Christianissimi, cui quantum debeat Astronomica scientia omnes norunt. Primus satelles non elongatur ab extremitate annuli, siue ansæ, nisi aliquanto plus, quam sit lata dicta ansa, facitque Periodum sui motus paulò minus, quam in duobus diebus: fuit primò cognitus de visu Vitris Iosephi Campani, 100. & alio. 136. pedum sine tubo, anno 1684.

Secundus satelles elongatur ab ansis, quanta est diameter Globi, & ansa: tempore quasi trium dierum conficit suam periodum: visus est primò, sicut de antecedenti diximus.

Tertius elongatur ab ansis per diametrum annuli, & aliquanto plus: conficit periodum diebus quatuor, & horis duodecim cum dimidia: fuit primò visus tubo. 24. pedum eiusdem Iosephi Campani.

Quartus, qui est notabilius apparens quam alij, elongatur ab ansis per tres diametros annuli, & aliquanto plus, conficitq; periodum quali. 16. diebus, fuit primò visus ab Hugenio.

Quintus elongatur ab ansis per decem diametros

tros annuli, conficitque periodum quasi octoginta diebus, visus à Iosepho Campano tubo 17. pedum, anno 1671.

Aduerte primum intelligi hîc non tempore, sed loco: hoc est, non quòd primò fuerit notus; sed quòd proximior Saturno.

Ex supralaudato Cassino habentur in dies nouæ, & nouæ obseruationes Saturni: & hinc etiam nouæ animaduersiones circa eius systema, quas videre poteris in Ephemeride Gallica litteratorum. an. 1684. pag. 220. sed quia nisi explicentur, vix percipi possunt sine periculo erroris: ideo conabor hîc, quantum fieri potest, ponere ante oculos totam rationem apparentiæ Saturni: Vltra ea igitur, quæ paulò ante explicaui; concipienda in primis est orbita Saturni secans Eclipticam, faciensque cum illa angulum grad. 2. min. 30. (prout etiam de Luna, & alijs Planetis proportionaliter diximus, eorum orbitam non conuenire cum Ecliptica, sed eam secare, & inde fieri latitudinem Planetarum). Nodi nunc versantur in 22. Cancrî, & 22. Capricorni circiter; sed mutant locum, mouenturque versus Orientem per vnum gradum in 50. annis. Concipiendi præterea sunt Æquator, & Paralleli quos facit Saturnus per motum raptum: prout etiam cœteri Planetæ proportionaliter: itaut ipsius Tropici sint in sua maxima declinatione ab Æquatore: quæ declinatio cum sit diuersa à declinatione Solis ab eodem Æquatore; sequuntur hinc ipsius Tropici diuersi à Solaribus: imò & ipsa declinatio mutatur, & consequenter Tropici locum mutant, ob nodorum mutationem superadiſtam; & hæc quidem sunt communia cœteris Planetis proportionaliter iuxta varias ipsorum orbitas, variasque sectiones cum Ecliptica.

Iam

SECTIO DECIMA. 135

Iam verò præter Equatorem, & cæteros Parallelos supradictos, in quibus fit motus diurnus super Polos Mundi, concipiendi sunt pro Saturno alius Equator, & Paralleli obliqui secantes prædictos Parallelos (in quibus proinde non fit motus, neque diurnus, neque proprius: nam diurnus fit per Parallelos qui habent Polos communes cum Polis Mundi: proprius autem fit per orbitam) in quibus iuxta varia tempora est ipsum planum annuli: quod proinde semper conservat se Parallelum plano huius nunc dicti Equatoris: itaut, cum est in ipso Equatore, appareat nobis linea recta, quippe constitutis in ipso plano huius Equatoris, utpote circuli maximi. Hic verò Equator diversus ab Equatore Solis supradicto, ita se habet: ut maxima declinatio Saturni respectu illius sit gr. 23. & min. 30. quanta est declinatio Solis respectu proprii Equatoris. Et hoc quidem sæculo Equator Saturni secat Eclipticam in gr. 20. min. 30. Virg. & Piscium. Tropici autem Saturni, unus in gr. 20. min. 30. Gemin. alter in gr. 20. min. 30. Sagittarij.

Hinc sequitur, quod non in ipso die, quo Saturnus movetur motu rapto per Equatorem propriè dictum, nempe per Equatorem Solis, appareat eius annulus tanquam linea recta: sed quando movetur per Parallelum, in quem incidit Equator Saturni nuper dictus, & utiliter factus à recentioribus ad hunc ipsum finem peculiarem: dummodo accadat ut eo die Saturnus sit in ea parte sui proprii Equatoris, quæ incidit in dictum Parallelum propriè dictum: hoc autem potest contingere aliquot diebus ante, vel post quam fuerit in Equatore propriè dicto.

Idem dico proportionaliter de Tropiciis, nam cum Saturnus movebitur motu rapto, seu diurno

no

no per Parallelum propriè dictum, in quem incidat alius Parallelus impropiè dictus: nempe qui sit Parallelus ad Æquatorem impropiè dictum, itaut Saturnus versetur eodem tempore in utroque, siquidem sit vltimus Parallelus Saturni propriè dictus, nempe ipse Tropicus: tunc diameter minor Ellipsis (nam annulus tunc apparebit Ellipticus) apparebit quam maxima fieri possit, in decursu totius orbitæ ex illa parte.

Proportio diametri maioris diætæ Ellipsis, siue vera annuli diameter respectu diametri Globi secundum aliquos est, vt 11. ad 5. &c. nec est adeò facillè id exactè statuere; latitudo verò, siue crassitudo ipsius fasciæ annularis in figura expressa à Iosepho Campano ponitur ferè æqualis intercapedini, siue lacunæ inter ipsam, & Globum: Globi autem diameter est ad dictam crassitudinem aliquanto plus quam 3. ad 1.

Diameter annuli in media distantia a Terra ponitur ab aliquibus 65. secund. hoc est subten- dit angulum visorium, cuius arcus est 65. secund.

Obijcies contra superius dicta. In Geographi- cis Globis designantur Æquator, & Tropici cor- respondentes cœlestibus, adeoque illi qui habi- tant. v.g. extra Zonam Torridam versus Polum Arcticum, cuiusmodi sumus nos, qui habitamus in Zona temperata Boreali; dum Saturni Annu- lus erit in Æquatore, vel in Tropico Cancræ; vi- debunt Planum annuli Boreale, dum interim, qui habitant in alia Zona temperata ad Austrum, videbunt planum Australe annuli: ergo non po- test vniuersaliter dici, quod ex tota terra videat- ur hoc, vel illud planum tali, vel tali tem- pore, &c.

Resp. circulos cœlestes, qui repræsentantur
ir

in globo terrestri, non esse in eodem plano; in quo sunt circuli coelestes, excepto Aequatore, alijsque circulis maximis; sed imaginandos esse iuxta ea, quæ dicimus in Gnomonica, conos radios VNR. & PNO., quorum vnus fundatur in Tropico Cancrī, alter in Tropico Capricorni coelestium; vertex autem in N. centro Terræ; vbi igitur radij extremi superficiales dictorum conorum secant superficiem terrestrem; ibi designantur Grographice Tropici terrestres; adeoque isti Tropici non sunt in eodem plano cum coelestibus.

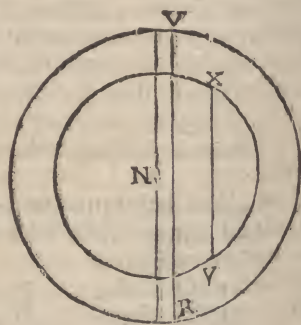
Hinc, licet habitantes extra Zonam torridam sint extra Tropicos Terrestres AM. & BC., tamen

non sunt extra Tropicos coelestes. PO. & VR., nam, vt patet in figura, Tropici coelestes valde distant hinc inde à Tropici Terrestribus: Adeoque habitantes in tota terra, eandem faciem circuli vtriusque Tropici coelestis vident: Proindeq; dum Saturnus est in Tropico. v.g. Cancrī. VR., eandem eius faciem Australem videbunt omnes habitatores Terræ; etiam si maneant inter Tropicum terrestrem AM. Cancrī, & Polum; & sic proportionaliter de alijs signis, vel gradibus Orbis Saturnij, si supponatur Saturnus non habere Parallaxim, ob insignem distantiam à terra.

Hinc etiam intelliges rationem dubitandi, an fieri possit; vt aliquando appareat nobis planum dicti Annuli vmbrosū, eo quod tunc temporis illuminetur à Sole superficies dicti Annuli à nostro



fitro aspectu aversa: Nam in presenti figura sit. N. terra; sit primus circulus minimus Solis, seu sphaera usque ad Solem: secundus, celum Saturni, seu sphaera usque ad Saturnum: Paralleli autem ad Aequatorem. VR. pro Saturno, & XY. pro Sole: Iam si concipiamus Saturnum in aliquo puncto sui Paralleli. VR., & eodem tempore Solem in aliquo puncto sui Paralleli. XY., spectatorem autem aliquem in Terra.



ra. N., huic apparebit superficies Plani. VR., & per consequens Annuli constituti in eo Plano, umbrosa, utpote aversa à Sole; quod dixi de hoc exemplo, intellige de pluribus alijs.

Aduerto tamen; non sub quolibet angulo visorio spectatorem in N. positum percipere sensibilibiter apparentiam dictae superficiei umbrosae; sed requiri angulum sensibilem iuxta regulas opticas; ut cum Saturnus versatur versus Polum unum celestem; & Parallelus Solis adhuc magis accedit ad distum Polum. Hinc poterit indagari Saturni distantia à Terra; nam supposita distantia nota Solis à Terra, & angulo visorio sub quo videtur minor diameter annuli in praedicto casu, poterit etiam aliquo modo determinari Saturni distantia à Terra.

Ex supradicta doctrina patet etiam quid possit accidere circa ceteros Planetas, comparatos siue ad

ad Solem, siue ad Lunam, siue inter se, &c. in ordine ad apparentiam, quam præstare possunt spectatori posito in superficie terrestri; quod hic non vacat ulterius explicare.

Hinc intelliges etiam, quomodo eius globus projiciat umbram sensibilem in partem superiorem annuli, nunc ad dexteram, nunc ad sinistram; prout nunc Sol se habet ad partem Orientalem respectu Saturni; nunc ad partem Occidentalem: dixi in superiorem, quia semper est sub Saturno, nunquam supra; utpote terræ multo propinquior; dixi ad dexteram, vel sinistram; quia pars annuli superior, & media, nobis occultatur à globo; at poterit umbra facta ab annulo in globum, apparere etiam in medijs partibus globi, quia dictæ partes non occultantur tunc nobis ab annulo.

Annulus
projicit in
globum um-
bram sensi-
bilem.

Occurrit hic insignis difficultas; nempe dicta umbra deberet apparere omnino nigra; utpote destituta ab omni luce; non dissimiliter, ac nigra apparent spatia inter anfas annuli, & globum; attamen experientia docet contrarium; unde igitur illud aliquale lumen?

Quare in Sa-
turno appa-
reat umbra
non omnino
nigra.

Respondeo, fortasse probabiliter dicendum; quod dictus annulus habeat aliquam diaphaneitatem; at quia etiam pars annuli adumbratur simili umbragine à globo; adeoque deberet in globo etiam fingi dicta diaphaneitas; fortasse est recurrendum ad aliquam Atmosphæram, vel ad lumen fixarum, vel partis inferioris globi Saturni.

Auerte, quòd (sicut explicabimus in Ioue), licet umbra facta ab Annulo in globum, semper sit verè in parte inferiori dicti globi; tamen, quando Saturnus est Borealis, apparebit in parte superiori dicti globi ex optica fallacia: Idem è

Ex Optica
fallacia Sat-
urni aliquā-
do inueni-
tur.

ra sit-
lis, seu
Satur-
aralleli

R., &
plano,
de hoc

ulo vi-
e sensi-
profæ;
las op-
olum
magis
dagari
listan-
b quo
o casu,
aturni

possit
os siue
ad

contra dico de vmbra globi in annulum ; & sic proportionaliter de omnibus partibus Saturni.

Aduerte etiam, Telescopium cum vna tantum lente oculari conuexa inuertere obiecti cuiusq; apparentiam ; ac proinde hoc solere accidere in hac materia ; in qua solemus vti huiusmodi Telescopio bilenti, quare corrigenda est ista fallacia, nec confundenda cum alijs fallacijs opticis prouenientibus aliunde.

SECTIO VNDECIMA

Exponuntur aliqua Iouis proprietates.

145
Sic Iouis
Iouis nume-
rus, nomen,
& ordo.

IAm ad Iouis proprietates similiter veniamus. Et primò quidem agendum est de satellitibus, qui nunc pro certo habentur quatuor, & dicuntur Medicei, quos Galileus primus detexit, atque ita nominauit, inæquales motu, & magnitudine, & distantia à Ioue. Imaginandi sunt in Iouis Orbita quatuor parui circuli circa Iouem in præfenti figura, in diuersa ab ipso distantia concentrici ; in singulis suis sit satelles ; quorum qui est in intimo, vocetur Primus, & à Callino Pallas supra-nominatur, correspondens Mercurio in Solari, seu potius vniuersali systemate : secundus Iuno correspondens Veneri ; tertius Themis, respondens Ioui ; quartus Ceres, respondens Saturno, vnde fit sequens versus.



*Pallas Iuno, Themisq; Ceres tibi Iuppiter
adstant.*

Singulorum
distantia à
Ioue.

Pro maxima distantia ; hoc est quando apparenter maximè distant à Ioue ; scilicet ad eius latera,

SECTIO VNDECIMA. 145

tera, seu sinistrum, seu dexterum, numerantur pro primo, quinque semidiametri Iouis. Pro secundo octo semidiametri, pro tertio tredecim, pro quarto vigintitres ex Cassino.

Quoad magnitudinem hoc ordine se habent. Tertius est notabiliter maior reliquis; deinde secundus, tum primus; denique quartus: aduertendum tamen est, ex nimia Iouis vicinitate apparenti, apparere etiam aliquando minores, ob rationes, quas in Optica diximus; ab externa enim luce vehementi, tollitur Iubar, seu Corona, &c. quare in æstimandis etiam stellarum diametris, facillè potest errari ex hoc capite, seu ob lumen Lunæ, seu Crepusculi solaris, &c. ed quod nunc obseruentur cum Iubare, nunc sine illo; coeterum verior est æstimatio sine Iubare. Sed si perfectè adhibeatur Telescopium, tegendo vitrum obiectiuum prout opus est, euitabitur error.

Satellitum
magnitudo
apparens.

Quoad motum, primus hora vna facit in suo circulo circa Iouem, grad. 8. min. 28. sect. 43., & conficit totam periodum, seu circulationem circiter infra vnam diem, & 19. horas ex Tabulis Cassini. Secundus hora vna facit gradus 4. min. 13. sect. 26., integram verò periodum intra spatium temporis paulò amplius, quam trium dierum, & 13. horarum. Tertius spatio vnus horæ facit gr. 2. min. 5. sect. 48. integram verò periodum in spatio temporis paulò ampliori, quam dierum septem, & horarum 4. Quartus denique in vna hora gr. 0. min. 53. sect. 56., totam verò periodum in paulò ampliori, quam 16. dierum, & 16. hor.

146
Satellitum
motus.

Videndum nunc est, an habeant aliquam latitudinem à Iouis Orbita. Sunt qui putent, circulos satellitum esse perpetuò Parallelos Eclipticæ, quamquam id negat Cassinus; sed ne scrupulo-

fiori-

; & sic
turni.
antum
cuiusq;
dere in
odi Te-
allacia,
is pro-

amus.
tibus,
dicun-
atque
adine,
uis Or-
præ-

, ref-
is Sa-

iter

appa-
ius la-
era,

fioribus nunc te implicem considerationibus, id pro nunc supponamus: cum igitur Orbita Iouis non sit quidem Parallela Eclipticæ; sed illam secet angulo circiter duorum grad., sequitur ex præ. doctrina, quod quando Iuppiter est in ipso plano Eclipticæ; tunc motus satellitum circa Iouem fiat apparenter in linea recta, quando verò Iuppiter est extra Eclipticam, fiat apparenter in Ellipsi, cuius minor diameter sit in latitudine Astronomica apparenti, relatè ad Eclipticam; sed reuera est altitudo Astronomica; maior verò diameter in longitudine Astronomica vera.

Apparentia
satellitum
qualis, eiusq;
ratio optica.

247

Hinc multa sequuntur: Primò ex rationibus Opticis fit; vt, cum verè satelles est altior Ioue; si Iuppiter sit in latitudine Boreali ad Eclipticam; satelles appareat Australior Ioue; adeoque humilior ipso; cum tamen verè sit altior: Cum verò Iuppiter est Australis ad Eclipticam; tunc satelles appareat, sicuti verè est, altior Ioue.

Satelles aliquando apparet altior Ioue, cū verè sit inferior.

At, cum satelles, est verè humilior Ioue; è contrariis erit: Nempè, Ioue Boreali; satelles apparebit altior Ioue, & Boreali: quod si Iuppiter sit Australis; satelles apparebit humilior Ioue; prout verè est: at cum Iuppiter est Borealis; semper appareat contra ac est.

Idem proportionaliter accidit annulo Saturni, seu eius partibus, ad quod debent aduertere eius obseruatores: præcipuè ijs annis, in quibus Saturnus erit Borealis.

248

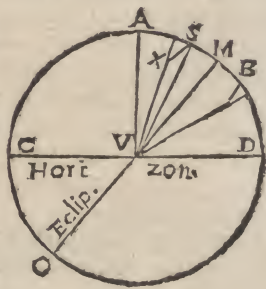
Diuerso modo, sed proportionaliter contingit in alijs Horizontibus, qui habent altitudinem Poli Antartici.

Ratio supradictæ apparentiæ est, quia cum respectu nostri Horizontis. C D., Iuppiter nunquam ascendat ad Zenit; ita vt in Meridiano sit nobis ad partem Borealem; prout apparet in præ-

SECTIO VNDECIMA. 143

presenti figura; sed semper respectu nostri Horizon-
 zontis sit ad partem Australem in Meridiano.

ABD., nunc autem ob
 suam latitudinem sit
 supra Eclipticam. OM.
 nunc infra; vt appa-
 ret in figura in pun-
 ctis B. & S., oculus
 spectatoris positus in
 V., cum circulus sa-
 tellitis, erit Parallelus
 Eclipticæ in S., vide-
 bit eius superficiem
 Australem; cum verò
 in B., videbit Borea-



lem; in casu verò primo; X. apparet altior;
 quam S., quia linea visualis ducta per. X. oc-
 currit loco altiori, quam linea ducta in S., quod
 si circulus. XS. in eodem situ Parallelo esset ultra
 A. Zenit, versus Polum; tunc linea visualis per
 X. occurreret gradui humiliori in circulo Meri-
 diano CABD. respectu illius Horizontis, vt consi-
 deranti patebit.

Secundo sequitur, vt aliquando satelles obum-
 bretur à Ioue; aliquando è contra Iuppiter à sa-
 tellite; scilicet cum satelles, altior Ioue incidit
 in vmbra, quam facit Iuppiter illuminatus in
 inferiore sua facie à Sole (semper enim Iuppiter
 est supra Solem respectu Centri mundani, adeoq;
 illuminatur à Sole in inferiore sua facie); tunc
 satelles eclipsatur à Ioue; cum verò è contra sa-
 telles est inter Solem, & Iouem; ipsè sua vmbra
 Iouem obumbrat; quod etiam patuit oculariter
 primò ex Domini Cassini aduersione ope Tele-
 scopij Campani anno 1664. initio Iunij.

Satellitum motus in parte superiori suorum
 circu-

Eclipses mu-
 tue inter Io-
 uem, & satel-
 lites.

circularum est ab Occidente in Orientem; infra è contra: cum verò satellitis corpus sit minus Ioue; ideo videbat Cassinus vmbra satellitis transeuntem per discum apparentem Iouis instar Nèui nigri (quamvis possèt etiam id contingere, etiam si satelles non sit minor Ioue; nam vmbra adhuc paulatim acueretur in figuram conicam); præcipuè dum transibat per partes luminosiores Iouis; quamquam per dictum Telescopium videbatur etiam, cum transiret per partes minus luminosas Iouis.

De transeu
vmbrae satel-
litum per fa-
ciem Iouis.

Neque verò dici potest; distas apparentias nigras, fuissè maculas fixas in facie Iouis; si enim fuissent huiusmodi; visæ fuissent, maiori velocitate moueri in medio disci Iouialis, quam in extremis; non sic vmbra supradicta; quæ cum fieret à corpore moto per lineam ferè rectam (nam arcus factus in circulo satellitis pro eo tempore est physicè linea recta, scilicet ob paucos gradus) ideo motu physicè vniiformi mouebatur. Sunt præterea alia argumenta; quæ idipsum confirmant; quamvis ab aliquibus non benè percepta: qua in re sciendum est, per tubum etiam. 16. palmorum, visam fuissè vmbra tertij satellitis in partibus etiam minus luminosis Iouis, ad coetorum verò satellitum vmbas videndas requiruntur longiora Telescopia.

Modus pro
cognoscenda
satellitum di-
stantia à Ioue

Prometiendis distantijs satellitum à Ioue, optimum erit, si intra Telescopium, in loco imaginis, ponatur paruum instrumentum descriptum in suis Epistolis à D. Adriano Auzout insigni Mathematico; scilicet duo fila parallela, vnum fixum, alterum mobile, quod per cochleæ circumuolutionem approximetur fixo; donec complectatur totum spatium inter Iouem, & satellitem; postea numerentur minutissimæ particule indi-

SECTIO VNDECIMA. 145

indicatæ in circulo exteriori, in quo numerantur
gradus reuolutionis cochleæ.

Iam verò quoad maculas, & vertiginem Iouis;
primò quidem sciendum est, apparere in Ioue
maculas diuersi generis; aliquæ enim ita appa-
rent; vt semper appareant, & in eadem parte Io-
uis; quoties ad nos vertitur dicta pars, aliæ verò,
etiamsi vertatur ad nos eadem pars faciei Iouia-
lis; tamen non semper in illa apparent: Istæ se-
cundæ videntur refundendæ in alterationem.
Atmosphæræ Iouis, non enim sufficienter saluari
possunt per diuersos aspectus cum Sole, neque
per alias vias, quas plures tentavi in hac mate-
ria; & cum eas communicassem D. Cassino, ipse
in humanissima Epistola, solidis rationibus osten-
dit, non posse aliter saluari, quam per physicam
alterationem.

Quæ verò sunt stabiliter in Ioue, & solum ha-
bent motum vertiginis, refundendæ sunt in Io-
uis inæqualem superficiem; sicut de Luna dixi-
mus.

Ex obseruatione motus distantum macularum,
præcipuè aliquarum magis conspicuarum, pa-
tuit, Iouem vertiginari in superiori parte ab Oc-
cidente versus Orientem, in inferiori verò ab
Oriente versus Occidentem, per motum ferè
Parallelum fascijs in eo conspicuis; quæ fasciæ
sunt tres præcipuæ inter se Parallelæ, aliæque mi-
nus conspicuæ.

Dictum motum vertiginis deprehendit nuper
primus omnium D. Io. Dominicus Cassinus, ex
apparenti diuersa situatione maculæ cuiusdam
insignioris in disco Iouis; cui motui, cum vni-
formiter assentiantur cætera, quæ apparent in fa-
cie Iouis; melius concluditur, quod Iuppiter
vertatur circa suum axem; quam quòd dictæ

T

ma-

150
Maculæ Io-
uis, aliquæ
perpetuæ,
aliquæ non.

Iouis verti-
ge.

151

m; infra
it minus
satellit
is instar
tingere,
a umbra
nicam);
nosiores
ium vi-
s minus

ntias ni-
si enim
i veloci-
m in ex-
cum fie-
a (nam
empore
gradus)
Sunt
confir-
recepta:
16. pal-
litis in-
d coete-
requi-

e, op-
imagi-
iptum
nigni-
vnum
æ cir-
com-
atelli-
iculæ
adi-

maculæ sint extra Iouem, & circa ipsum vertantur; sicut non absimiliter Galilæus cum alijs, de maculis solaribus concludit: adde, quod huiusmodi maculæ Iouis, pleræq; sunt durabiles, & eadem immutabiliter in Ioue, quod non fit in Sole; quamuis etiam dentur aliquæ in Ioue, quæ non semper apparent eadem.

Ex eo quod igitur aduerterit Cassinus, dictas maculas, certa methodo, ac periodo redire ad eandem apparentiam in disco Iouis, omnes seruato eodem inter se situ, in tanta temporis periodo, prudenter concludit motum vertiginis supradictum; cuius motus periodus integra fiat tempore aliquanto breuiori quam 20. horarum, vt videre est in peculiari Tabula ab ipso impressa.

Probabile est, dictas maculas stabiles, esse Montes, & Valles, vt ostendi vniuersaliter in mea Philosophia, ob rationem à priori, quam attuli in Luna, præter rationes à posteriori, quas supra indicauimus. Sic etiam vertigo est, ad hoc, vt omnes partes Iouis aliquando illuminentur à Sole; adeoque excitentur diuersi influxus; quod non fuit necessarium in Luna, nam nunc Sol superiorem, nunc inferiorem faciem illuminat, at dictorum Planetarum nunquam partem superiorem Sol illuminaret; nisi vertiginarentur.

Possit institui quæstio, an aliquæ ex illis sint euaporationes Iouis: inclinât Cassinus in partem affirmatiuam, vt dixi.

Maculæ aliquæ Iouis sunt euaporationes.

SECTIO

SECTIO DVODECIMA

De Martis apparentia.

Etiam in Marte aduertit Cassinus vertiginem, nam macularum motus in inferiori Hemisphærio apparente Martis fit ab Ortum in Occasum, prout in Ioue; proinde in superiori fit ab Occasu in Ortum: Circulus huius motus circa axem, magnam habet declinationem à nostro Equatore, ab Ecliptica paruum.

152
Vertigo Martis
circa proprium Axem.

Fit integra reuolutio horis 24. & min. 40. circiter: errauerunt autem qui intra 13. horas fieri censuerant, fortasse decepti à duplici binario macularum nigricantium, constanter existentium in Marte; quorum vnum in vno Hemisphærio Martis est, alterum in alio, vt in figura ostendit Cassinus, qui incepit hæc obseruare anno 1666. die 6. Febr.

Et pro Marte pugnatum est à Pallade; hoc est à Sapientibus, vt videre est in libellis hinc inde editis anno 1666.

SECTIO DECIMATERTIA

De Veneris apparentia.

Obseruatæ sunt maculæ etiam in Venere: eo quod autem intra breue tempus disparuerint, suspicati sunt etiam in Venere motum vertiginis.

153
Probabilis
opinio de
vertigine
Veneris.

Præterea perfectis Telescopijs viderunt partem Veneris auersam à Sole, ac proinde ab illo non directè illuminatam.

vertan-
alijs, de
huius-
biles, &
on fit in
oue, que

, dictas
edire ad
ines ser-
is perio-
is supra-
iat tem-
arum,
pso im-

Mon-
rea Phi-
ttuli in
s supra-
oc, vt
ar à So-
od non
l supe-
nat, at
l supe-
tur
lis sint
partem

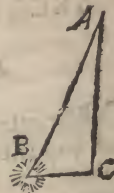
SECTIO DECIMAQUARTA

De lumine passivo Planetarum.

Apparent
aliquando
falcati, Luna,
Venus, Mer-
curius, &
Mars.

Quæres, an omnes Planetæ appareant aliquando falcati, an aliqui tantum, & quanam.

Respondeo, supponendum esse, vt supra sæpè diximus, quod tunc Planeta apparet totus illuminatus; cum oculus & Sol sunt ferè; seu physice, licet non rigorosè, & mathematicè coniuncti, seu in eadem linea directà ad Planetam: tunc enim, vndecumque veniant lineæ visuales ad oculum, tendunt illuc è contra radij Solares, adeoque impossibile est, aliquam partem Planetæ videri obscuram, præcisè ex defectu illuminationis (possunt tamen apparere minus splendide aliquæ partes ob colorem proprium magis fuscum, vel ob reflexionem aliò directam, quæ prolixius dicimus in Luna). Distà autem coniunctio, explicari benè potest per physicum Parallelismum radiorum Solarium, & linearum nostrarum visualium: hoc autem Parallelismum pèdet ab angulo factò in Planeta A. à radijs Solaribus, & visualibus & hic angulus à Basi B C. inter Solem, & oculum, & ab altitudine trianguli, &c. prout in figura apparet: Præterea meminisse oportet id, quod supra diximus; nempe illuminari à Sole plusquam integrum Hemisphærium Planetæ.



CAPVT

CAPVT SEXTVM

De Stellis fixis.

SECTIO PRIMA

*De Motu fixarum secundum longitudinem,
& latitudinem.*

Sciendum est, latitudinem stellarum fixarum, ¹⁵⁴ Latitudo fixarum, omniumque Caelestium sumitur ab Ecliptica. Somniumque coelestium sumi non ab Aequatore, sicut latitudo Urbium sumitur in Geographia; sed ab Ecliptica; desumitur autem per circulum maximum transeuntem per Polos Eclipticae; numerando in hoc circulo gradus, & minuta, quibus constat arcus inter Eclipticam, & stellam; sicut pariter fit in latitudine singulorum corporum coelestium. Longitudo pariter secundum Eclipticam sumitur (seu in Parallelis Eclipticae) incipiendo à primo puncto Arietis; & procedendo ab Occidente versus Orientem; scilicet secundum seriem, & ordinem signorum.

De ipsarum motu iam diximus, præter motum diurnum, seu raptum; ipsas moueri, seu potius totum Firmamentum moueri, licet lentissimè, motu proprio, & vniiformi iuxta seriem signorum fixorum in primo Mobili (vt supra diximus) super Polos Eclipticae; ita vt singulis annis conficiant 49. sec. 45. tert., faciant autem integrum gradum in 71. annis circiter: Hinc in Catalogo fixarum Grambergerus opportunè addit in fine, cui anno correspondeat longitudo ibi assignata, & quanta mutatio sit facienda in singulis annis.

Motus in longitudine.

Singulis annis 49. sec. 45. tert.

Vnum gradum in ann. 71.

Numerus

Numerus
fixarum.

Numerus stellarum nobis notus, potest dupliciter intelligi; scilicet vel loquimur de cognitione habita per merum oculum naturaliter, vel de cognitione habita artificialiter per Telescopium: in neutro ex his casibus potest assignari numerus omnino præcisus; cum hic sit vel maior, vel minor pro diuersa virtute oculi, vel Telescopij: tamen pro oculo naturali sequemur viam mediam; secundum quam dici potest, stellarum fixarum, oculo naturaliter, & commodè visibilium numerum esse 1709. iuxta Io: Bayerum, qui omnium optimè illas expreßit vsque ad sextam magnitudinem, & nebulosas inclusiuè.

At quoad Telescopium non possumus numerum determinatum assignare.

Ex his omnibus stellis componuntur plures constellationes, scilicet quinquaginta antiquæ, & duodecim modernæ, ita vt tota summa sit. 62. Modernæ sunt Australes nobis occultæ, quas nec Clavius, nec Grambergerus posuerunt: essent etiam addendæ aliæ recentissimæ ad compræhendendas informes; scilicet Gyrafa Camelopardalis, Iordanes, & Apis, ita vt nunc tandem numerentur 65. constellationes, alij numerant plures.

Sciendum est, Synteses alijs diuersis figuris purè linearibus vti.

155

Magnitudo vera fixarum est valdè incerta; quia ob insensibilem Parallaxim; solum possumus certò scire, ipsas valdè distare vltra omnes Planetas; ab incertitudine autem distantie provenit incertitudo veræ magnitudinis ipsarum; solent tamen taxari plures gradus proportionalis magnitudinis, quos vide apud Bayerum.

SECTION

SECTIO SECVNDA

De lumine fixarum.

Quoad lumen stellarum fixarum, in optica ostendi probabilius esse, ipsas lucere lumine proprio; quod præcipuè suaderi potest à magna intensione luminis, quam habent; quæ à mera reflexione asperæ superficiei, & multo minus à reflexione superficiei leuigatæ ad modum speculi, difficilè haberi potest.

De lumine fixarum.

Scintillationis fixarum causam in mea optica, refudi in oculi tremore eiusque rationem physicam assignavi. D. Adrianus Auzout putat, lumen quod habetur ab omnibus stellis fixis vnius Hemisphærij æquari posse luminis quod habetur à parte 18808. Solis; vel ac si distarem à Sole, 14. vicibus magis, quam distet Saturnus à Sole, & 137. vicibus plusquam terra de facto distet à Sole, & quod si omnes stellæ facerent vnum continuum, non facerent diametrum ampliorem, quàm 22. secundorum vnius gradus celestis, hactenus autem stellarum diametros taxatas fuisse ab alijs maiores veris, vt ipse accuratè aduertit.

De scintillatione.

Lumen fixarum comparatū cū Sole.

Modus experiendi lucem fixarum integri Hemisphærij relatè ad Solem iuxta Ricciolum sit: Fiat foramen in solariorio, &c. & obseruetur lumen Solis, & deinde lumen stellarum noctu.

Modus experiendi lucem fixarum.

Stellæ aliquæ ideo informes dicuntur, quia non constituunt figuram aliquam celestem, seu constellationem, quæ nuper tamen reductæ sunt ad nouas constellationes. Censentur stellæ maiores efficaciores, & quæ plurimum micant magnas conturbationes efficere, quæ densum habent lumen, esse efficaces, quæ rarum, debiles: quæ

Stellæ informes.

st dupli-
cognitio-
r, vel de
opium:
umerus
vel mi-
pij: ta-
nediam;
xarum;
nume-
mnum
nitudi-

nume-

plures
tiquæ,
lit. 62.
uas nec
essent
ræhen-
oparda-
nume-
olures.
figuris

certa;
possi-
omnes
e pro-
arum;
tiona-
n.

IO

Fixarum color, & similitudo cū Planetis.

quæ verò obscuræ, & nebulosæ, obscuros, & malos effectus influere, quæ candidum, & splendendum colorem habent, Iouis vires referunt, quæ verò claræ, splendidæ, & modicè rubentes, naturam Solis, splendidissimæ naturam Veneris, candidæ pallentes, & hebetis luminis, Lunares effectus inducere, rubræ Marti assimilantur, plumbeæ Saturno, splendidæ cineræ Mercurio, nebulosæ, seu maculosæ, Lunæ simul, & Marti, tenebrosæ, Lunæ, & Saturno simul.

SECTIO TERTIA

De Stellis novis.

156

Occurrit maximè considerandum in stellis fixis, quomodo aliquando appareant aliquæ de nouo, & quidem distinguuntur à Cometis, per hoc, quod non habeant sensibilem motum proprium, sed quamdiū apparent, retineant eandem distantiam à ceteris fixis, sicut & reliquæ fixæ ideo dicuntur fixæ, quia perpetuò seruant eandem inter se distantiam, aliter ac Planetæ, qui perpetuò mutant.

Eruditionis gratia numerabo hic insigniores ex P. Ricciolio; qui sic fermè loquitur. Si admittantur omnes stellæ novæ assertæ ab Auctoribus, essent 16. sed videtur repudianda prima, & quinta; reliquarum, aliquæ pro certissimis habentur, nempe 2. 9. 11. 13. reliquæ haud perinde certæ sunt, inter certas examinandæ sunt 9. 11. & 13. quippè quæ observationibus Astronomicis maximè illustratæ fuere. Enumerabo iam singulas sexdecim ordine temporis.

Pleyades.

Prima asserta fuit inter stellas Pleyadas pro septima, vnde orta est controuersia, an Pleyades ordi-

SECTIO TERTIA. 153

ordinariæ sint sex, vel septem; sed error natus fuit, ex hoc, quod supradicta est nebulosior, & valdè vicina sextæ; erravit enim Baranzanus, dum distam stellam esse lucidiorem inter ceteras Pleyadas asseruit, nisi fortasse dicat aliquis, tunc temporis ita se habuisse, nunc verò esse mutata, sicut multis alijs accidit.

Secunda observata est ab Hypparco, (qui fuit insignis observator stellarum, circa annum ante Christum 125. ; quare, licet non reliquerit aliquid scriptum de loco, duratione, &c. tamen standum est illi, qui videns, eam servasse semper eandem distantiam à ceteris fixis, meritò inter illas connumeravit.

Tertia sub Adriano Imperatore anno Christi 130. ; sed Tycho suspicatur, eam in Cæsaris gratiam consistam, aut nihil certi de illa constare apud Historicos.

Quarta Anno Christi 389. sed hanc Tycho suspicatur fuisse Cometam.

Quinta Anno Christi 392. sed potius censendum est fuisse Cometam.

Sexta, dubium est, an anno Christi 388. &c. sed suspicatur Tycho fuisse Venerem, vel (censet Ricciolius) ex confusione temporum, confundi cum dicto Cometa.

Septima Anno Christi 945. inter Cepheum, & Cassiopeam, vbi deinde anno 1572. iterum effulsit, sed neque assertur bonus Historicus, & Cyprianus Leouitius putat fuisse Cometam.

Octava in Cassiopea anno Christi 1264. sed potius putatur Cometa.

Nona celeberrima plurimorum libris, apparuit anno 1572. in Cathedra Cassiopeæ, duravitq; vsq; ad Martium anni 1574. & fuit optimè observata à Tychone.

157
In Cassiopea

In Ceto.

Decima tertiæ magnitudinis, quam David Fabricius die 13. Augusti 1596. dicitur observasse in Ceto, ut refert Keplerus &c. dicitur per tres Menses conspicua ibidem fuisse; visa est autem in Arietis grad. 25. min. 45. cum latitudine Australi grad. 15. min. 54. procul à via lactea; similes autem passionibus iterum visa est habere sæpè his nostris temporibus, ut infra dicemus.

In Ceto.

Vndecima anno 1600. observata à pluribus, & æstimata vera stella nova, persistit secundum aliquos usque ad annum 1629. & post eius disparitionem niger hiatus in ipsius loco apparuit, quod & his temporibus contigisse stellæ novæ Ceti visum est aliquibus.

In Serpent.

Duodecima est valdè incerta.

Aliquid memorabile.

Decimatertia anno 1604. initio Octob. in pede, seu calcaneo dextro Serpentarij, maior Iovæ, & Veneri fere æqualis, duravit saltem usque ad Octobrem 1605. Memorabile est, quod advertit Keplerus; scilicet, huic stellæ, antequam extingueretur, coniunctos fuisse Planetas omnes, saltem Platicè, seu imperfectè, hoc est relatè ad Orbem spheræ lucis.

In Androm.

Decimaquarta anno 1612. in cingulo Andromedæ, & etiam altera in Antinoo, à paucis tamen observata.

In Ceto.

Decimaquinta Veneri similis visa est inter navigandum ad Indias à Vincislao Pantaleone.

Decimasexta anno 1638. in Ceto apparuit à paucis observata.

In stell. fixarū apparentia sit frequens mutatio.

Multis fuit occasio errandi, & sæpè etiam nunc solet esse, Mars & Venus, nunc pro nova stella, nunc pro Cometa accepti. Reliqua vide apud eundem Ricciolum.

Verum enim verò tot, & tantæ iam varietates, præcipuè proximis temporibus apparuerunt in stellis

SECTIO TERTIA. 155

stellis fixis, vt iam ob frequentiam ferè viluerint; aliquæ enim eodem omninò loco sepè apparuerunt, & sepè disparuerunt, vt stella Cygni, Ceti, &c.

Inter quas stella Ceti, iam ferè deprehensa est, statis temporibus, & certa quasi periodo, per plures Menses apparere, & per plures alios latere: in apparitione autem paulatim crescere, & deinde paulatim minui, & iuxta obseruationem quidem Bullialdi latet per 333. dies, tum incipit primò apparere sextæ magnitudinis, at post nouem dies, quartæ; post decem verò alios, tertiæ, & post quatuordecim alios dies, secundæ: deinde verò per alios quatuordecim crescit quidem, sed nunquam peruenit ad primam magnitudinem; atque ita perseuerat per viginti dies æqualis Australi ex ijs, quæ lucent in cauda Ceti, simili deinde gradatione minuitur, ac tandem disparet. In quo toto negotio, ex dictis, insumerentur 114. dies, plures quam tempore Fabritij supra dicti, fortasse ob maiorem diligentiam recentiorum in eius obseruatione; verùm D. Cassinus, obseruauit, apparitionem anticipasse aliquantum, tempus assignatum à Bullialdo.

Locus ipsius est huiusmodi, facit lineam rectam cum 2. & 4. Ceti in collo, distatque à 4. ferè quantum quarta à 2.

Quoad verò stellam Cygni ait Bullialdus, se Telescopio semper vidisse stellam in pectore Cygni, quæ crescebat de 6. in 3. tandem magnitudinem, &c.

Stella apud Ieporem primò apparuit die 10. Martij 1668. ex obseruatione D. Cassini (quidē hac loquitur in sua Spina Celesti) in gr. 1. II cum latitud. Australi gr. 37. faciebat lineam rectam cum Borealiori ex tribus in Baltheo Orionis,

173
Stella noua
Ceti.

Stella noua
Cygni.

Stella noua
apud Ieporē.

nis, & alia in pede, a qua distat ferè quantum ista ab illa.

159
Freques mu-
tatio in stel-
lis.

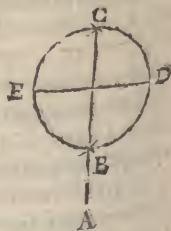
Io: Bayerus
omnium op-
timè delinea-
vit constella-
tiones.

Ratio dictarū
mutationum
in fixis.

Plurimæ autem apparent nunc, magnitudinis diuersæ, ac aliquando ab Auctoribus, alioquin insignibus, fuerint notatæ, vnde probabiliter arguitur, fuisse in ipsis factam mutationem aliquam, neque enim est probabile, dictos auctores, tam enormiter errasse in earum magnitudine taxanda. Ad dignoscendum autem, an apparentia aliqua in fixis sit noua, videndum præcipue est, an sit iuxta stellas notatas à Bayero; qui fuit omnium maximè accuratus in earum numero, loco, & magnitudine notanda.

Quæri iam meritò potest, vnde tam insignes mutationes in Firmamento, seu in stellis fixis. Putant aliqui, posse id saluari per Epicyclos, sed sanè hæc doctrina, quamuis in Cometis possit habere locum, tamen in stellis fixis mihi videtur non subsistere; nam, si in tantum ex. A. videtur stella posita in B. in quantum habet sufficientem propinquitatem, non videtur autem in C. quia nimis distat, ob sensibilem differentiam, seu proportionem diametri B C. cum linea A B. (in ratione enim reciproca distantiarū sunt quantum sufficit ad præsentem materiam, etiam anguli optici physicè loquendo, licet non Mathematicè, vt in Optica dixi); proinde etiam diameter E D. erit sensibilis, adeoque mutatio loci respectu reliquarum fixarum erit oculo sensibilis, quod est contra experientiam.

Recurrunt alij ad diuersas facies stellæ, dicunt enim, vnum eius Hemisphærium esse luminosum,



SECTIO TERTIA. 157

sum, alterum non; & cum stella vertit ad nos faciem luminosam, apparere; secus verò, cum aliam vertit; sed hoc nimis gratis dicitur, cum non habeamus aliud simile exemplum notum in natura, nec liceat sibi fingere huiusmodi suppositiones, si possit res explicari per alia principia aliunde consueta in natura.

Potius mihi videtur dicendum, quod id fiat per alterationem, seu corruptionem aliquam cœlestem, nunc enim ferè omnes consentiunt, cœlum esse corruptibile, & in maculis Solis, & in aliquibus Cometis videtur necessariò admittenda aliqua alteratio: congruum igitur videtur, quod per Opacitatem, & addensationem novam fiat obscuratio, vel alio simili modo, &c.

Et quidem de stella, quæ apparuit apud Leporem in Martio ann. 1668. quando etiam apparuit Cometa, seu Trabs lucida directa à Sole ad distantiam, poterit congruè dici, quod per illud lumen illuc transmissum, & euibratum, fuerit accensa materia aliqua apta, eo ferè modo, quo per lumen Solare à lente vitrea refractum, accendimus in sublunaribus, &c. Denique venit mihi in mentem ratio non incongrua explicandi huiusmodi nova Phænomena; nempe, posito quòd dixerimus, stellas fixas esse veluti tot Soles, dicamus ipsas exhalare suos fumos, patique suas maculas, ac proinde nunc magis, nunc minus luminosas apparere, nunc ob tenue lumen, omninò disparere.

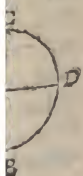
Ne omninò intactam relinquam naturam fixarum, refero breuiter, quæ olim prolixius publicavi (in Opusculo, cuius titulus de Sono Pneumatico) de diebus canicularibus. Iuxta communem opinionem incipiunt dies caniculares 14. Iulij circiter, & iuxta Plinium, qui ait, incipere 23. die.

Stella nona
apud Leporè

tantum

itudinis
alioquin
liter ar-
em ali-
s aucto-
gnitudi-
an appa-
a preci-
ero; qui
a nume-

insignes
is fixis.
icos, sed
is possit
videtur
videtur



e etiam
utatio
lo sen-
dicunt
amino-
um,

23. diebus post solstitium, additque non posse dubitari de eorum effectibus notabilibus.

Videtur perinde ac dicere, tunc Solem ingredi locum in Zodiaco correspondentem quoad longitudinem Astronomicam ipsi caniculæ, scilicet cani minori. Putant tamen aliqui hoc intelligi de cane maiori, nempe Syrio, non autem de minori, qui dicitur Procyon; differunt verò inter se per duodecim gradus longitudinis, loquimur de insigniori stella componente huiusmodi constellationem.

Norandum est ex supradictis, etiam stellas fixas moveri motu proprio, licet lentissimo; Hinc falsum est, tempore etiam Plinij Solem ingredi caniculam tempore supradicto, quin potius ingressus est ante dies viginti, sicut etiam, cum dicimus Solem ingredi in Cancrum, Leonem, &c. intelligi debet non de vera Cancri, vel Leonis constellatione in Firmamento, sed de ficta in primo Mobili, ut supra docuimus.

Concludendum igitur, cum Sol dicebatur ingredi caniculam tempore Plinij, & multò magis, si de nostro loquamur, nullam habuisse vim ex coniunctione cum constellatione caniculæ. Nihilominus experientia docet eo tempore Solem habere vim quamdam nocendi particularem in aliquibus Regionibus, præsertim in Agro Romano.

Restat igitur inquirenda causa huius effectus, & primo quidem (exploso omnino errore putantium, tunc Solem esse proximiorē terræ; cum potius eo tempore versetur in Apogæo, adeoque magis distet à terra, quam in Hyeme) censent aliqui hoc tribuendum minori Solis obliquitati respectu nostri Horizontis; unde etiā fit Æstas &c. eo quod Sol diutius versetur supra nostrum Horizon-

SECTIO TERTIA. 179

izontem, fiantque breuiores vmbrae, & minus spatium vaporosum interponatur inter Solem, & nostrum Horizontem, quam in Hyeme, &c.

Attamen contra est, quia in diebus supradictis Canicularibus Sol est obliquior, quam fuerit ante viginti tres dies, scilicet in Solstitio Cancrī; imò ex præcisa causa obliquitatis Solis, sentiremus tantundem caloris, ac in fine Maij, quandoquidem similis fuit tunc Solis obliquitas.

Ob inefficaciam igitur huius rationis, recur- runt alij ad aliam rationem, aduertuntque calo- rem esse ex illis qualitatibus, quæ perseverant, etiam remota causa illas producente, adeoque aiunt, terram iam notabiliter calefactam in sol- stitio, quamvis deinceps non tam intensum ca- lorem de nouo recipiat à Sole, tamen retento pri- mo calore, per additionem noui, fieri magis calidam, quam esset in ipso Solstitio, sicut con- tingit ollæ ad ignem applicatæ, &c.

Verum hæc ratiocinatio est insufficiens, nam aliquando accidit in Æstate post Solstitium, vt destructo pristino calore per pluuiam, &c. adhuc deinde sentiatur maior calor. Censeo igitur non recurrendum esse ad ipsam qualitatem caloris, sed ad corpuscula (non loquor hic de primis componentibus, sed de corpusculis ab omni scho- la admissis) siue minimas substantias ex prædo- minio igneas, quæ proinde, etiam si amittant ali- quando formalem calorem, possunt de nouo il- lum sibi producere, sicut in multis substantijs ex- perimur.

Dico igitur à Sole in Æstate produci quamplu- rimos huiusmodi spiritus igneos, seu corpuscula ex prædominio ignea non solum in ipso Aëre, sed etiam intra terram, quæ corpuscula licet per accidens aliquando amittant calorem formalem, tamen

tamen deinde coadiuuante Sole recuperent calorem sibi debitum, adeoque, cum progressu temporis sint producta plura & plura in maiori numero, nil mirum si etiam post Solstitium plus possint, quam in ipso Solstitio; addo quod hæc corpuscula à Sole rarefacta, dum sursum feruntur, siue à pressione Aëris circumambientis, siue à vi rarefactionis intra poros terræ, incrassant Aërem, qui proinde fit ad sensum calidior, & ad calefaciendum etiam efficacior, dum à Sole calefit. Cum autem à ventis alio transferuntur, non tamen eo loci perueniunt, ex quo non possint ab alijs ventis iterum huc transuhei.

Adde accidentalem causam caloris ex agrorum combustionem, adde in frequentiam pluuiæ, ventos item Meridionales, per quos noua aliunde transuheuntur corpuscula calida, sæpè enim notati, extraordinarijs caloribus coniungi ventos Meridionales calidos.

Reddidi deinde rationem Aëris insalubris Agri Romani, à quo cauere debent præcipuè qui non sunt assueti, nam si corpuscula quodammodo venenosa ex aquis corruptis passim in Agro Romano, & hinc exhalationibus etiam terrestribus insalubribus, sanguini Heterogeneo de nouo misceantur, fit effervescentia, quæ non fieret ex mixtione Homogeneorum, scilicet sanguinis compositi ex huiusmodi corpusculis, & Aëris consimilis; præcipuè per somnum, per quem facilius fit effervescentia. Errant autem, qui putant, cauendum pariter esse, ne captetur somnus per vnam noctem in Aëre salubriori, v.g. ne Romanus per noctem somnum capiat Tibure in Mense Augusto: quamuis enim assuetis Aëri Tiburtino cauendum sit ab Aëre Romano; tamen ille qui semel pernoctauit Tibure, non censendus est

est assuetus Aëri Tiburtino: breuitatis gratia reliqua omitto.

SECTIO QVARTA

De magnitudine fixarum.

Aduertendum maximè est, in obseruatione fixarum, vt habeatur ratio de luce crepusculina, nam manè, & vespere ob lucem crepusculinam Solis, vel alijs temporibus ob Lunæ lucem, stellæ apparent minores ob iubaris diminutionem, vt in optica docui, adeoque cauendum est, ne ideo censeatur dicta stella mutasse suam illuminationem, vel apparentem magnitudinem.

160
Cautela in
obseruatione
fixarum.

Vt sub vnico intuitu habeatur magnitudo stellarum, & cœlorum, huc illam reponendam censui. Iuxta igitur opinionem recentiore, & probabiliorem, Saturnus terram continet. 89. Iupiter. 685. Sol 38600. (quamuis iuxta aliquos alios. 140.) Venus. $1\frac{1}{2}$. Contra verò Mars continetur à terra. 7. circiter: Mercurius. 256. Luna. 55. quamquam alij faciunt Martem terra maiorem; Venerem autem multo minorem terra. Vnde colliges, quam diuersè sentiant Auctores in magnitudine stellarum assignanda; sed standum est præcipuè recentioribus, vtpote melioribus, & pluribus experimentis innixis.

De magnitudine stellarum
& cœlorum

Stellæ fixæ primæ magnitudinis, continent terram. 70., secundæ magnitudinis. 28., tertiæ. 11. &c. sextæ verò magnitudinis sunt minores terra.

Terram autem diximus suo loco, continere in sua semidiametro, milliaria Italica moderna. 4139. In suo autem gyro. 26010. vnde poteris

X colli-

colligere magnitudinem absolutam stellarum.

Inspergyrus, seu circulus conuexitatis Firmamenti æquiualeat semidiametris Terreſtribus 31188000.

- Firmamenti**
diſtancia. Inter concuum Firmamenti, & centrum terre, putant aliqui intercedere 100000. ſemidia-
Saturni diſt. metros terre; alij autem pauciores. Inter Sa-
turnum autem, & dictum terre centrum (eo
quod Planetæ non ſeruent eandem ſemper di-
ſtanciam à terra), putant aliqui maximam di-
ſtanciam eſſe 90155. ſemidiametros terre; mini-
mam 57743. mediocrem autem 73000. ſed alij
volunt, mediocrem eſſe 10550.
Iouis diſt. Iouis à Terre centro diſtanciam aliqui pu-
tant, maximam quidem. 47552. ſemid. terre;
Martis diſt. mediam 36500. minimam 26441. at alij medio-
crem ponunt. 3990. à terre centro ad Martem
ponunt aliqui maximam 21005. mediam 11000.
Veneris diſt. minimam 2373. Ad Venerem verò, maximam
5845. minimam 5157. Ad Mercurium, maxi-
Mercur. diſt. mam 3794. minimam 1828. Media Veneris, &
Mercurij eſt eadem cum Sole.

CAPVT

CAPVT SEPTIMVM

De Cometis.

SECTIO PRIMA

Enumerantur singuli Cometae, qui haftenus apparuerunt.

Sufficienter de Cometis agit Ricciolius in 2. Parte Tom. 1. Almagesti. Inter alios Auctores benè egerunt de Cometis, Tycho, Longomontanus, Keplerus, Cysatus, Snellius, Claramontius, Galilæus.

Prima species Cometarum est Crinita, dicta Rosa: secunda Barbata, vel Caudata, prout vel Solem habet ad Occidentem, vel ad Orientem; nam Barba semper in partem contrariam auertitur. Deinde plures, & plures species numerantur, vt Iaculi, Trabes, &c. desumptis nominibus à similitudine.

Quamquam Lauatterus ex Kechermannno non plures, quam. 117. Cometas ab Augusto Imperatore vsque ad annum Christi. 1556. colligat, prudenter tamen Io: Camillus Gloriosus lib. 1. cap. 1. censet, plures alios fuisse, vel inobservatos in Boreali Hemispherio, vel alia de causa occultos, aut ab Historicis omissos. Aduerte tamen, sæpè olim, & etiam nunc Martem, & Venerem ab imperitis putatos fuisse Cometas, sequuntur ex Ricciolio alij Cometæ pro ann. 1577. 78. 80. 85. 90. 93. 96. 97. deinde pro ann. 1607.

Anno 1618. præter trabes igneas; Dracones volantes, apparuere Cometæ tres, aut quatuor. Primus Cometa apparuit in Hungaria superiori.

25. Aug. qui, vt refert Keplerus, prodibat ante ortum Solis circa horam tertiam à media nocte, post motum extrauagantem, hoc est retrogradum, &c. paulatim euauit tandem. 25. Septembris.

Secundus Cometa à scriptoribus videtur confundi cum Trabe, vel cum Dracone volante, aut cum tertio Cometa, seu quia fuit cauda ipsius diu ante exortum capitis, vel recessum à Sole, apparens, seu quia, vt non improbabile censet Keplerus, diuisus postea fuit in duos.

162

Anno eodem 1618. circa medium Nouembris apparuit tertius Cometa distinctus à 2. & à 4. & ignoratus Keplero, Longomontano, & plerisque scriptoribus Europeis. Trabes autem igneæ, vel faces visæ sunt duæ, vel tres, vna à Ricciolio Ferrariæ sub finem Augusti volatu rapidissimo; altera die 20. Octobris visæ à Schicardo in Vittembergia: tertia in die 18. ad diem 29. Nouembris visæ à nostris Romæ, & Parmæ, quæ (mirum dictu) mouebatur ad motum primi mobilis, apparebatque antelucanis horis, & occupabat in cælo penè 40. gradus; motu autem proprio progressa est, à Cratere ad cor Hydræ in antecedentia diebus illis 11. per gradus 24. quam quidam Cometam dixerunt: fortasse per tot Cometæ, seu Trabes, &c. fuit consumpta tanta materia, vt non superfuerit per tot annos sequentes, (in quibus nullus apparuit) ad alium Cometam efformandum; vel etiam fuerunt multe macule in Sole per hos annos.

Quartus, & insignis Cometa anno 1618. & 1619. Hic nimirum est ille Cometa, quem aliqui scriptores, duorum tantummodo gnari, secundum; alij, qui tres tantum nouere, tertium appellant; nos quartum appellare coacti sumus, penli-

penſtatis narrationum notis: Hic inquam eſt ille, tot obſervatoribus in Europa, & in India Orientali ſpectatus, tot libellis illuſtris. Die 24. Nouembris ſtylo nouo primùm viſus eſt capite, & cauda clariffimis, Budouici in Boëmia à militibus Imperatoris in Hybernis ſtatiuis degentibus, vt Keplero affirmavit Maximilianus Marſilius Societ. Ieſu, qui tunc ibi commorabatur. In pluribus alijs locis viſus eſt poſt aliquot dies, & Romæ die 27. Nouemb. Pariſijs die 28. &c.

Quoad effectus inquit Keplerus, fuit hyems anni 1619. ſicca, & ſquallida, adeout, licet ſtante Austro, Moſella numquam, vt ſolet, exundarit; mortua eſt circa hoc tempus Anna Imperatrix, deinde mortuus eſt Matthias Imperator, (qui Mansfeldium Palatinatu ſpoliarat) vnde ingentes turbæ, & clades, bellum Bohemicum, Bethlemi Gaboris eruptiones in Hungariam, & aliæ multæ calamitates, præcipuè in Germania, & Italia.

Ex P. Cyſato Soc. Ieſu dictus Cometa, erat compoſitus ex ſtellulis. Preceſſerant Ingolſtadij ante Kalendas Decembris nebulæ, & tempeſtates per 8. & amplius dies, at die prima Decembr. Aquilo nubes propulit, & Cometam Cyſato protulit; paulò ante horam 5. Matutinam: Horam 5. min. 45. vidit Cometam altum grad. 12. min. 20. & diſtantiem ab Arcturo grad. 27. min. 6. à Spica verò gr. 24. min. 48. ideoque in Scorpij gr. 9. min. 24. cum latitudine Boreali grad. 11. min. 37. Die 4. ortus eſt illi ab Horizonte Cometa, paulò ante horam quartam matutinam, & ſequitur in alijs diebus, in quibus motus fuit diſformis, &c. die 27. Veſperi hora 7. Cælum ſereniſſimum, adeout ſtellæ ſextæ magn. diſtinctè videntur, & tamen Cometæ coma nihil prorſus appa-

apparuit, caput difficillimè visum non maius stella quartæ magnit., & reliquis stellis longè obscurius, quia videlicet Luna plenior extinxit ferè Cometam, vt & lacteam viam, & nebulosas stellas. Die autem 28. hora 5. matutina, Luna absente, visus est satis benè; Luna igitur nunc obscurabat per præsentiam, nunc per absentiam permittebat, vt videretur; aliquando caudæ longitudo grad. 58. lat. 3. aut 4., alias cauda longa gr. 75. &c. aliquando cauda curua apparuit, die 21. Ianuarij disparuit, vel circa illud tempus.

Post Cometam ann. 1618. & 1619. sequitur Cometa ann. 1652. & 1653. & 1654. secundum aliquos.

Apparuerunt deinde proximis temporibus aliquot insignes, de quibus egit pro suo more ingeniosè, & accuratè doctissimus Cassinus, scilicet vnus anno 1664. & 1665. alter apparuit, vbi etiam meminit Cometæ anni 1652. (nonnemo etiam affert Comet. ann. 1667.) deinde in alio Opusculo agit de Cometa anni 1668. quem primus ego obseruaui scilicet 9. Martij, cum cæteri solum in decimo obseruauerint, & in Epistola manuscripta pro ea, quæ inter nos vigeat amicitia, ait, dolere se, quod adeo celeriter opusculum imprefferit, vt non potuerit adiungere, reliquas omnes meas obseruationes, & meam de natura dicti Cometæ sententiam, in qua cum ipso conueniebam, vt die ipso decimo ad Excellentissimum D. Thomam Rospigiosum scripseram: afferunt aliqui Comet. pro 1677: denique adnumerandi sunt Cometæ ann. 1680. & 1681. & 1682. & 1684. obseruatus præcipuè à D. Abbate Francisco Blanchino.

Quamuis Lauatterus, & Kechermannus ab Augusto ad annum Christi 1556. numerent Cometas

SECTIO SECVNDA. 167

metas 117. Ricciolius tamen ab anno 480. ante Christum ad annum Christi 1618. numeravit 154. De illis autem qui non sunt observati, neque relati in historiam, aut non vili in Europa, nihil certi statuere possumus.

SECTIO SECVNDA

De aliquibus accidentibus Cometarum.

SI quæras quo anni tempore soleant Cometæ ut plurimum formari, seu apparere; respondetur ex casibus qui hætenus acciderunt, in Æstate.

Durauerunt minimum. 7. 10. 11. diebus; ut maximum. 365. 180. 120. 90. &c.

Cauda, & barba Cometæ plerumque paucis post primam apparitionem diebus crescit, & in fine decrescit; iam ex præcedenti historia constat anno ante Christum 341. Cometam Aristoteli visum occupasse tertiam Hemisphærij partem, nempe grad. 60. cui æqualis fuit Cometa anni 1456. & 1460. quorum alter caudam duo signa occupantem habuit; alter gradus plures quam 50. Nullus tamen Cometa magnitudine, & magnitudinis varietate insignior fuit, quam anni 1618. siquidem iisdem noctibus variæ longitudinis non modo diuersis observatoribus, sed eidem observatori visus est, modo brevis, modo longior.

Videtur difficile, quod Veneris lumen possit producere caudam, vel barbam Cometæ, vel illuminare aliquantum Lunam sensibilibiter ad nos; licet aliqui hoc dixerint.

Ut diximus igitur, cauda, & barba à Sole producantur, & cum non perfectè sequitur eius directio-

rectionem, vt in Cometa anni 1618. fit quia vel caput non est perfecte sphæricum, vel opacum quod terminat illam lucem, deficit in illa directione, &c.

Plures in Hemisphærio Boreali apparuerunt, fortasse quia magis habitatur, & ista sunt portentosa pro hominibus. Nunc mouentur in consequentiam signorum; nunc sunt retrogradi.

Sicut Iris fuit signum pacis, & tamen fuit naturalis, sic Cometa potest esse signum Dei portententis, &c.

Enumerat idem Ricciolius Auctorum sententias de significatione, & effectu Cometarum, & quoad effectum, ventos, & siccitatem, & calorem aliqui putant efficere; sed sæpè in hyeme magnum frigus, & humiditatem fecere.

Ponit pag. 34. Tabulam Principum mortuorum tempore Cometæ, & victoriarum, & cladum insignium; vnde ferè censendum, tantundem boni, & mali, &c. verum tamen est plures fuisse mortuos, sed videndum, an in magno spatio temporis, post Cometam.

SECTIO TERTIA

*De materia, loco, & causa efficiente
Cometarum.*

VLtra ea, quæ supradiximus prima opinio fuit, Cometam non esse aliud, quam apparentiam ex varia reflexione, vel refractione, &c. vt sunt apud nos Irides, &c. 2. ait, esse coniunctionem plurium stellarum notarum, sed pauci auctores sunt huius sententiæ. 3. ait, esse, sicut Planetam, qui ob Solis talem irradiationem, vel maiorem propinquitatem ad nos, fiat visibilis.
4. esse

SECTIO TERTIA. 169

4. esse aggregatum ex pluribus stellulis antiquis, sed ignotis. 5. esse Meteorum sublunare, & halitum ignescentem, quam multi auctores etiam moderni sequuntur. 6. esse Meteorum sublunare, sed illuminatum à Sole. 7. esse halitum quidem, sed supra Lunam eleuatum, & illustratum, vt Galilæus, &c. 8. esse ex materia cœlesti addensata, & illustrata. 10. generari de nouo ex materia cœlesti, vt multi moderni præcipuè. 11. fieri per Angelos, & supernaturaliter, & ab illis moueri. 12. alios esse cœlestes, alios sublunares, &c.

Contra primam; tales reflexiones non diù durant, & sunt annexæ loco ad Solem vel Lunam; ergo non videntur saluare apparentiam Cometarum, sed tamen in fauorem huius sententiæ multa dicit Galilæus ingeniosè, & sunt aliæ præterea rationes. Contra secundam, quia vidimus Cometas; & tamen tunc reliquæ stellæ notæ adhuc suo loco apparebant, &c. multò magis valet de Planetis. Contra tertiam; quia sæpè apparent in tali relatione ad Solem, vt potuerint prius videri, quantum attinet ad radios Solis impediētes; præterea deberent paulatim crescere quoad apparentiam in magnitudine, & habere Epicyclum maiorem toto firmamento; neque dicas posse interim occultari à materia densiori, nam cum Cometa sit magnus, etiam occultarentur stellæ fixæ; ea verò est motus varietas, & apparentiæ, & durationis, &c. vt non aliquid æternum sed per accidens productum dicendum sit; tamen plures auctores ingeniosè defendunt dictam sententiam...

Ad sententiam de aggregatione stellarum, viæ lacteæ, propè quam sæpè Cometæ versantur, respondetur violentius esse mutare stellas fixas de suo loco, quam producere de nouo per accidens

Y stel-

stellulas ad tempus, seu Cometulas; coeterum verum est, aliquem Cometam fuisse aggregatum huiusmodi.

Nota quod toties Vesuvius eructavit ignem, tot calamitates fuere, & tamen nullus Cometa id prænunciauit.

Sententia asserens Cometam esse halitum etiā intra celum ex terra subleuatū difficilē impugnatur, asseruntur multæ rationes hinc inde; videtur tamen durum, quod adeo ascendat, & sit satis densus ad lumen reperiendum, &c.

Hac occasione agitur de Telescopio, quod non augeat proportionaliter fixas, & Cometas, sicut Solem & Lunam; sed respondetur, esse per accidens, quia paruum lumen à longè spectatum, ut est Cometa, apparet maius, ob iubar ex imperfecta visione; de quo in optica, &c. Telescopium aufert hunc splendorem ascititium; nec sanè videtur, quod ad valdè remota Telescopium magis vel minus restringatur, prout sunt: magis vel minus remota; saltem experientia ita docet; verum quidem est, quod ad valdè vicina magis producit, sed inter valdè remota non fit differentia; & quoad illud quod dicit Scheiner de maculis Solis, nunc Apogæi, nunc Perigæi; nempe quod Telescopium sit magis producendum ad Solem Perigæum, quam ad Apogæum, sicut ipse expertus est; fortasse est, quia in bruma densiores sunt vapores, &c. cum verò producit tubus ad vicina verum est, quod valdè augeat apparentiam obiecti; sed de his vide meam opticam.

Restat videndum an ex halitibus Solis componantur; nec est periculum quod Sol deficiat, sicut terra non deficit, etiam si tot nubes, &c. quia possunt illuc reuerti: an ex addensatione partium ætheris, de quo difficile est statuere; & an ab Ange-

SECTIO TERTIA. 171

Angelis hoc fiat; an naturaliter ob motum Planetarum, &c.

Deinde docet Ricciolius modum inuestigandi per Parallaxim altitudinem Cometæ; sed ait, adhuc non fuisse adeo exactè adhibitum, vt sit euident, quod illi fuerint supra Lunam vel infra; sed solum supra vapores; quia vel non eodem tempore obseruarunt, vel in alijs necessarijs defecerunt, quod ad longum exponit; concludit tamen esse valdè probabile de aliquibus, quod supra; de alijs quod infra Lunam fuerint; cœterum in Cometis non debet assumi pro certo motus vniformis, cum nec in Planetis detur; neque circularis, &c.

Ex Ricciolio
adhuc non
fuit cognita
per Paralla-
xim; Cometæ
altitudo.

Agit deinde de causa caudæ.



Y 2

CAPVT

CAPVT OCTAVVM

De Systemate vniuersali.

SECTIO PRIMA

Systema Aegyptium.

HAbuisti hypothesim singulorum Planetarum : placet iam vnico intuitu totum celi systema, siue Mundi (hoc est coordinationem partium Mundi) inspicere ; vt eius appareat symmetria : Imitabimur autem Geographos ; quidum singulas Vrbes pingunt seorsim ab alijs, sunt accurati in describendis vijs, & ædificijs ; at verò, cum pingunt regiones integras, non sunt accurati in descriptione singularum Urbium ; sed sufficit illis assignare debitum locum, & exprimere paucis lineis ; sic etiam nos, postquam singulorum Planetarum hypotheses seorsim explicauimus per plures proprios circulos ; In systemate vniuersali contenti erimus vno vel altero circulo pro singulis.

Adde, in systemate vniuersali posse vnum, & eundem circulum supplere pro pluribus.

Et primo quidem duo sunt suprema genera systematum celestium, nempè terræ immobilis, & terræ mobilis : Rursus vtrumque subdiuiditur in Homocentricum, in Excentricum, & in mixtum ; à plerisque admittuntur præterea Epicycli ; Alternatim viguit, nunc systema terræ immobilis, nunc mobilis, nunc iterum immobilis, &c. Primo, Pythagoras posuit immobilem ; deinde aliqui Pythagorei dissidentes suo præceptori posuerunt mobilem : Plato deinde restituit terram

Duo sunt suprema genera systematum celestium ; nempè Terræ immobilis, & Terræ mobilis.

SECTIO PRIMA. 173

in centro vniuersi immobilem: iam verò Aristar-
cus, & Philolaus iterum fecerunt mobilem; Pto-
lemæus iterum immobilem; Copernicus deinde
mobilem fecit: vides quomodo Mathematici,
quasi per iocum terram, pilam lusoriam fece-
rint.

Denique non defuit Io: Baptista Balianus, qui
Lunam in centro Mundi collocari posse suspica-
tus est; sanè hoc deerat ad stabiliendum adagium
vulgare, quod Mundus est cauea stultorum; nempè si Luna præcipuum, & veluti fundamen-
talem locum occuparet.

Balian. Lunā
in centro
Mundi po-
suit.

Possẽm hic afferre quamplurimas figuras syste-
matis vniuersalis; sed relictis illis, quæ non con-
sentiunt modernis experimentis; placet solum
afferre figuram pro triplici systemate insigni
simul, & vero quoad regulas Astronomicas; li-
cet inter hæc, Copernicanum sit falsum in ordine
ad Physicam: Relinquo igitur systema Pytha-
goræ, & Ptolemæi, qui ponebant in primo, seu
supremo loco stellas fixas, deinde Saturnum, tum
Iouem, Martem, Solem, Venerem, Mercurium,
& denique Lunam in totidem circulis circa ter-
ram: Relinquo etiam systema Platicum, quia
omnes isti euauerunt; eo quod primi putave-
runt, Venerem, & Mercurium semper versari in-
fra Solem; Platonici autem semper supra Solem;
quod manifestè pugnat contra recentiores expe-
rientias.

Systema Py-
thagoræ, &
Ptolemæi.

Incipio igitur à systemate Ægyptiorum, Vi-
truij, Capellæ, Argoli, &c. qui senserunt, Ve-
nerem, & Mercurium gyrare circa Solem; & sanè
non possum non obstupescere quomodo Ægyptij
asssecuti fuerint hanc veritatem, quam moderni
præcipuè per Telescopium deprehenderunt; sed
multo magis miror Ptolemæum, & alios, qui po-
ste-

Planeta-
rum celi
tionem
creat sy-
os; qui
lijs, sunt
at verò,
ut accu-
sed sus-
primere
ingulo-
plicauit
sternate
o circu-

um, &
genera-
mobilis,
iuiditur
in mix-
picycli;
immo-
ilis, &c.
deinde
ceptori
terram
in

teriores ætate ad illos Ægyptios; tamen recesserunt ab hac veritate, quæ post animaduersionem Ægyptiorum potuisset etiam sine Telescopio manifestari per Parallaxes, &c.

Clavius de
Telescopio.

Laudandus vero est Copernicus, qui ante usum Telescopij posuit in suo systemate Venerem, & Mercurium circa Solem; cæterum visq; ad Claviu[m] inclusivè quamplurimi Auctores in hoc errarunt. Sed cum Romam allatum fuisset Telescopium; eoque visa fuisset Venus instar Lunæ illustrari à Sole, &c. exclamavit Clavius non multo ante quam moreretur; & de mutatione antiqui systematis ita locutus est in ultima editione spheræ cap. 1. pag. 15. *Nolo tamen lectorem latere non ita pridem ex Belgio apportatum esse instrumentum quoddam, &c. Hoc instrumento cernuntur plurimæ stellæ in firmamento, quæ sine eo nullo modo videri possunt, &c. Inter alia, quæ hoc instrumento visuntur; hoc non postremum locum obtinet; nimirum Venerem recipere lumen à Sole instar Lunæ; itaut corniculata, nunc magis, nunc minus pro diversa distantia ipsius à Sole appareat; id quod non semel cum alijs hic Romæ observavi, &c. quæ cum ita sint, videant Astronomi quo pacto Orbes cælestes constituendi sint, ut hæc Phenomena possint saluari.*

SECTIO SECVNDA

Systema Terræ Mobilis, siue Copernicanum.

169

Quod systema Copernici dicitur Copernicanum, non quia ipse primus inuenerit, sed quia perfecit atque argumentis pluribus, & ingeniosis hypothefibus fulciuit; cum potius ortum habuerit à Pythagoræis, nempe à Philolao, & Aristarco: Copernicus non hypotheticè,

SECTIO SECVNDA. 175

theticè, seu Mathematicè tantum (in quo non potest reprehendi; immò esset laudabilis) sed absolutè, & physicè asseruit (in quo est damnandus); habuit tamen plures Assèclas, inter quos Galilæum: natus est Nicolaus Copernicus Cossinensis Canonicus Fruemburgij in Warnia Plesiae regione anno 1472. & Romæ Mathesim professus est, &c.

Copernicus
quis fuerit.

Ad percipiendum perfectè hoc systema multa essent dicenda; sed breuitatis gratia pauca quedam præcipua dicam, quæ melius intelligerentur in sphaera materiali, quam ad hunc finem concinnavi, ac pluribus exhibui multis ab hinc annis. Ponitur Sol in centro Vniuersi immobilis, vel solum mobilis motu vertiginis circa proprium axem propter maculas supradictas: terra mouetur motu annuo per concentricum relatè ad centrum Vniuersi in tanta distantia à Sole, siue à centro Vniuersi, in quanta ponitur sol distare à terra in sententia aliorum; mouetur autem spatio vnus anni; sicut Sol circa terram ponitur moveri ab alijs; æquiualeat enim Mathematicè, quod terra moueatur circa Solem, & Sol moueatur circa terram, seruatis ijsdem distantijs.

Eius systema

Præterea terra singulis diebus mouetur motu diurno, hoc est motu veluti vertiginis circa suum axem, & veluti caro in veru voluitur; vt assètur à Sole; sed præterea oportet aliquid aliud addere omninò necessarium ad saluandas apparentias, nempe, quod Terra ita se habeat ad Eclipticam coelestem; vt Æquator terræ, & Ecliptica coelestis faciant illum angulum, quem videmus in sphaeris consuetis fieri ab Ecliptica, & æquatore cœlesti.

176

Secundo, vt semper Polus Arcticus terræ respiciat ad vnâ partem conseruando scilicet perpetuum

petuum Parallelismum; quod est captu difficile, nisi inspiciatur sphaera ipsa materialis: Hinc fiet; ut quando terra appropinquat cancro, tunc hominibus videatur, Sol esse in Capricorno, & illuminetur terræ Polus Antarcticus; cum vero terra appropinquat, seu coniungitur Capricorno; tunc hominibus videatur, Sol esse in Cancro, & illuminetur Polus terrestris Arcticus, & sic saluantur omnia in hoc systemate, quæ saluantur in alijs, & quidem per pauciores circuitos, quod est laudabile; saluatur etiam directio, & retrogradatio Planetarum, &c.

Interim Planetæ supponuntur moueri per circulum concentricum Soli; scilicet Mercurius spatio ferè trium mensium, Venus septem mensium cum dimidio, terra per integrum annum, Mars per duos annos; Iuppiter duodecim annis; Saturnus. 30. annis; in quo ordine vides remotiores longiori tempore conficere periodum, quasi à motu vertiginali Solis singuli trahantur in gyrum, sed potentius, & similis proximi, quam remoti; additur tamen præterea aliquis Epicyclus; firmamentum supponitur immobile, & præterea negatur primum mobile; & per consequens motus raptus Planetarum; cum hic compensetur per motum vertiginis terræ. Luna interim mouetur circa terram, & facit quasi vnum cum sphaera sublunari; neque enim debes censere, terram præcisè acceptam moueri circa Solem, sed totam sphaeram complectentem terram, aquam, aërem, ignem, & Lunam inclusiue moueri per modum vnius circa Solem.

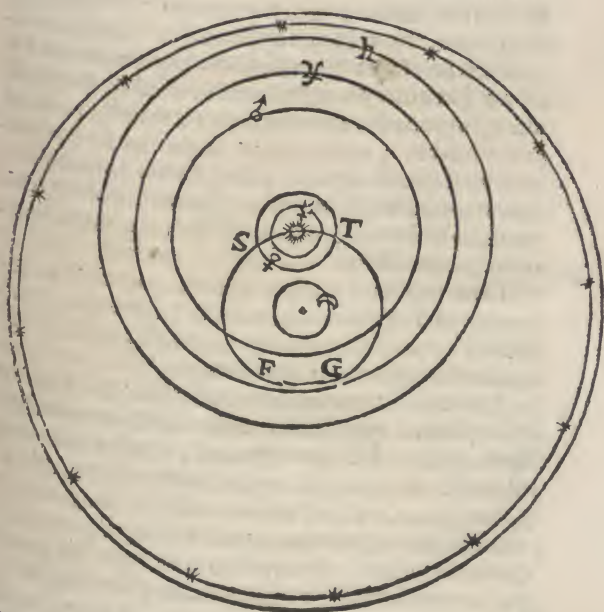
SECTION

SECTIO TERTIA

Systema Tychonicum.

Placuit Tychoni systema Copernicanum, quoad cetera, excepto motu terræ, quare composuit ipse aliud systema, retinendo quidem Solem, tanquam centrum Planetarum; sed re-

171



mouendo illum ab iniusta possessione Centri
Mundi; & reponendo in illo terram, quasi diui-
dendo Imperium, & constituendo Solem Cen-
trum

Z

trum

difficile;
inc fiet;
unc ho-
, & illu-
m vero
apricor-
in Can-
icus, &
quæ sal-
s circu-
directio,

per cir-
rius spa-
nensium
, Mars
; Satur-
notiores
quali à
r in gy-
quam re-
picyclus;
præterea
ens mo-
pensetur
rim mo-
um cum
censere,
Solem,
terram,
sue mo-

CTIO

trum Planetarum, terram autem centrum Vniuerſi: vult ipſe Tycho, ita Solem circa terram moueri motu annuo iuxta communem ſententiam; vt interim ſecum trahat totam ſphæram Planetarum; ſed modo quodam mirabili, qui diſſicilè in ſcriptis poteſt exprimi, & ſolùm per ſphæram materialem, quam ad hunc finem concinnaui, & pluribus exhibui; in qua patet non multiplicari tot circulos, quot aliqui ſine neceſſitate multiplicant in hoc ſyſtemate; vnicus enim Epicyclus ſufficit pro ſupplendo Epicyclo annuo omnium trium ſuperiorum Planetarum.

Difficile eſt hætenus afferre argumentum validum petiitum ab experientia, contra Copernicum, in quo plures errauerunt; ſi enim res benè perpendatur; experientiæ hætenus ferè cohærent ſyſtemati vtrique, tam terræ immobilis, quam mobilis; licet non exiguum requiratur ingenium in intelligenda perfectè hac æquiualentia in ſingulis caſibus.

Tamen præter argumentum, quo ſupra illud impugnaui à priori cap. ſ. ſect. 4.; nempe, quia motus verus, & phyſicus eſt magis circularis circa terram, quam circa Solem.

Iterum ſic impugno adhibendo illud ipſum exemplum, quod ſolet afferri à Copernicanis. Sicut igitur eſſet incongruum, vt Rex Hiſpaniæ allocuturus, vel auditurus ſubditos, illos adiret; potiusquam, vt ipſi adirent ſinguli Regem; ita videtur incongruum, quod terra, & per conſequens homines, pro quibus facti ſunt Sol præcipue, cæterique Planetæ, & ſtellæ; circumiret Solem, &c. quam Sol ipſe circumiret hominem in ipſius beneficium, & ſeruitium; cæterique Planetæ nunc minus, nunc magis ad eum appropinquarent.

CAPVT

CAPVT NONVM

Regulæ pro-motibus Planetarum.

SECTIO PRIMA

*Explicantur variæ species motuum
cælestium.*

Primo videndum est, quomodo fuerint assignatæ certæ mensuræ temporis pro singulis periodis circularum, quos supra descripsimus, & hic vniuersaliter agemus de motibus Planetarum, & stellarum respectiue ad tempus, in quo fiunt.

Motus igitur in præsentī negotio diuidi potest in Verum, Medium, Apparentem, & motum Anomaliam.

Motus verus (vt ipsum nomen sonat) est vera velocitas, seu tarditas, qua Planeta mouetur relatè ad centrum terræ, & hic solet esse inæqualis; vera inquam, non materialis, sed formalis; hoc est per mensuram in gradibus, & minutis, &c. non verò per milliaria, passus, &c. Itaq; potest contingere, vt duæ stellæ æquè veloci motu moueantur formaliter; itaut vtraq; faciat vnum gradum. v.g. intra vnum diem; non verò materialiter, vt si vna ex illis ob maiorem distantiam à centro terræ conficiat plura milliaria; quam altera.

Medius dicitur, non quia mediet inter verum, & apparentem; sed quia cum sæpè verus, & etiam apprensus sint inæquales, ac diffformes; medius ita fingitur, vt inter celerrimum, & tardissimum media via incedat. v.g. diximus, quod Sol

Z 2

secun-

secundum motum proprium verum, nunc velocius, nunc lentius mouetur; attamen excogitatus est quidam motus medius, per quem fingitur, quod singulis diebus tantumdem partium in gradibus, & minutis conficiat.

Motus appa-
rens.

Apparens differt à vero per hoc, quod sumatur in ordine ad spectatorem positum non in centro terræ, sicut intelligitur de vero; sed in superficie terræ; vnde ratione Parallaxeos contingit diuersitas à motu vero; & hæc quidem maior, vel minor iuxta minorem, vel maiorem Planetæ distantiam à terra; ideo hæc diuersitas in Luna, est multo maior, quam in Sole.

Motus Ano-
malix.

Motus denique Anomalix est etiam fictus; nam motus ille, qui verè est vnus, diuiditur in plures, vt. v.g. in Sole, eo quod ipse, vt diximus, moueatur motu proprio vero inæqualiter; ideo Astronomi, vt haberent faciliorem computum, qui procedit per partes æquales; diuiserunt dictum motum in plures circulos; vnum scilicet concentricum, alterum Epicyclum; itaut Epicyclus deferatur motu æquali per circumferentiam concentrici, & corpus solare in circumferentia Epicycli adhuc æqualiter, quamuis re vera, & simpliciter loquendo Sol vnico motu physico, & quidem inæquali moueatur; vt supra satis explicauimus. Vocauerunt igitur motum illum per Epicyclum motum Anomalix. Idem dic de excentrico, quem in alia hypothesi diximus æquiualeere Epicyclo.

SECTIO

SECTIO SECVNDA

*Anni Tropici, & Aequinoctiales an-
perfectè æquales.*

S Olet hic quæri, an Anni Tropici, & Aequinoctiales sint inter se perfectè æquales (nomine Anni Tropici intelligitur reuolutio Solis à Tropico . v. g. Cancræ Eclipticæ ad eundem ; & nomine anni Aequinoctialis, reuolutio a primo gradu Arietis vsque ad eundem) : Putant aliqui, esse inæquales tempore ; eò quod partes istius periodi verè sint inæquales ; vt supra vidimus ob Apogæum, & Perigæum Solis ; sed Ricciolius aduertit non rectè ipsos argumentari ab inæqualitate partium ad inæqualitatem totius reuolutionis ; ait enim esse quidem verum, quod singulis mensibus, imò & diebus inæqualiter Sol mouetur ex dicta ratione Apogæi, &c. sed tamen, quia intra integros singulos annos Sol percurrit totum circulum, singulasque partes Apogæas, & Perigæas ; hinc vnus annus non differt ab alijs ; quia eedem contingunt inæqualitates in vno, ac in altero anno . Nuper tamen P. Taquet subtilissima demonstratione ostendit non esse rigorosè, & Mathematicè æquales ; hoc argumento: supponimus cum Ricciolio, & alijs, Solem in excentrico, BTOA. moueri verè æqualiter ab Occidente in Orientem, & interim Apogæum . A. etiam æqualiter moueri per Eclipticam . S.N.M. ab



ab Occidente in Orientem; iungatur primo anno Apogæum. A. cum puncto. S. in Ecliptica; & in fine anni. A. erit in. N.; Sol autem conficiet in excentrico arcum ABTO.; ita vt. O. iungatur cum puncto. S. Eclipticæ (nam annus est integra reuolutio Solis secundum Eclipticam); in fine secundi anni iungatur Apogæum. A. cum puncto M. in Ecliptica; Sol autem conficiet arcum. OABT. in excentrico; ita vt iterum iungatur cum puncto. S. in Ecliptica; atqui arcus ABTO. & OABT. sunt inæquales; ergo anni erunt inæquales tempore; quod autem dicti arcus sint inæquales, probatur; nam arcus. TO. & OA. Excentrici correspondentes arcibus æqualibus. SN. & NM. Eclipticæ sunt inæquales; vt apparet in figura ob excentricitatem; Ergo, &c.

Modus determinandi
anni quantitatem.

Modus autem, quo sciri potest determinata quantitas anni, seu reuolutionis integræ à Tropico. v.g. ad eundem Tropicum, & ab Æquinoctiali puncto ad idem punctum; erit optimus; si habeantur duæ obseruationes, quam maximo temporis interuallo inter se distantes, quibus exactè quantum fieri potest obseruatum sit momentum Æquinoctij Verni; computatis interim annis civilibus, & diebus, & horis, & minutis, &c. inter vtramque obseruationem; sic enim habebimus numerum annorū circiter, & siquid vel superfluit, vel deficiat in diebus, & horis, &c. diuidatur in dictos annos, & habebitur satis exacta mensura Astronomica pro singulis annis; nam etsi in dictis obseruationibus erratum fuerit tantisper, tamen ille error, diuisus in tot annos, vix censebitur.

SECTIO

SECTION TERTIA

183

*Modus conficiendi Tabulas motuum
Planetarum, earumque expli-
catio, & usus.*

A Signauimus pro singulis Planetis Circulos, & Epicyclos, & interualla temporis pro singulis integris periodis; restat nunc, vt doceamus modum conficiendi tabulas distorum motuum (ad quem præcipue finem instituti sunt disti circuli) quæ deinde inferuire debeant pro conficiendis Ephemeridis; qui modus consistit in hoc, vt diuiso tempore dictæ periodi in horas, &c. assignentur singulis partes proportionales in dicto circulo, commensurando scilicet partes temporis partibus spatij; quod per exempla sic explico: Epicyclus Solis. v. g. siue eius Epicycli centrum deferatur per circumferentiam concentrici spatio dierum 365. & horarum quasi sex; prout Astronomi post exactas obseruationes tam suas, quam Antiquorum concluderunt; diuiso igitur toto tempore integræ circulationis in horas; partibusque æqualibus dicti circuli assignatis pro singulis horis, contingunt pro vna hora duo minuta, & 27. sec.

174

Hic admoneo, solere plurimos Astronomos vocare motum centri Epicycli in concentrico, *motum medium*, lineamque à centro terræ ad dictum centrum, *lineam medijs motus*; eo quod motus dicti centri sit vniformis, & æqualis, mediussq; inter tardissimum, & velocissimum ipsius corporis solaris relatè ad centrum terræ; motum autem corporis Planetæ in Epicyclo vocant *motum Anomalie*; quod proportionaliter applicetur alteri hypothesi, quæ ponit Excentricum.

Hoc

Hoc posito; faciunt igitur pro Sole duas tabulas; vnam, cuius titulus *Tabula motus medij*; & hinc assignatur, tam pro singulis annis, quam pro singulis diebus, &c. equalis motus centri Epicycli solaris, vel in hypothesi Excentrici proportionaliter, &c. aliam, cuius titulus, *Tabula motus Anomalie*, cui subiungitur *Tabula Equationis*, nempe inuento loco medio, addendi sunt, vel demendi aliquot gradus, vel minuta resultantia ex motu Anomalie solaris corporis in suo Epicyclo, vel proportionaliter in Excentrico (initio autem dixi, mihi magis placere Epicyclum) de quo mox dicam.

Habes dictas tabulas in Blancano, Ricciolio, & alijs, elige quam velis sequi, & sic de alijs Planetis proportionaliter.

175

Quoad primam tabulam, in qua ex diebus. 365. horis quasi sex (quot probabiliter assignantur pro Sole integræ reuolutioni centri Epicycli, seu motui medio in singulis annis ex regulis supradictis) assignant singulis diebus, & horis partem, seu spatium in Ecliptica concentrica per gradus, & minuta, &c. posita aliqua Epochæ, siue radice (quæ nihil aliud est, quam determinatum tempus, in quo assignetur verus locus Planetæ in Epicyclo, & verus locus Epicycli in concentrico, &c.) numerant a dicta Epochæ signa, gradus, & minut., si quæ sunt, quot elapsa sunt inde vsque ad tempus, in quo scire cupiunt verum locum Solis in Ecliptica; deinde verò pariter in Epochæ Anomalie numerant signa, gradus, &c. quæ elapsa sunt ab illa Epochæ vsque ad tempus, de quo agitur, & vident quot gradus Equationis debeantur huic arcui Epicycli nuper inuento; quod mox explicabo.

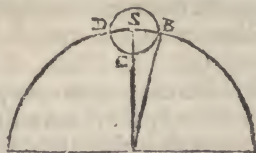
Equatio
quid.

Equatio nihil aliud est, quam in præsentī
figura

SECTIO TERTIA.

185

figura arcus in Ecliptica. v.g. B S. subtendens circiter quadrantem Epicycli, si tunc Planetæ corpus distet ab Apogæo, vel Perigæo Epicycli per quadrantem, vel alius quicumque arcus Eclipticæ subtendens arcum Epicycli



inuentum modo supradicto; nam verè & realiter Planeta versabitur sub tali gradu Eclipticæ, &c.

Hinc non solum conficiuntur Ephemerides, per quas singulis temporibus Meridianis inuenitur verus locus Planetæ respectu Eclipticæ; sed etiam inueniuntur coniunctiones, oppositiones, cæterique aspectus Planetarum inter se sequenti Methodo, v.g. inuenitur coniunctio Solis cum Luna; quæ quidem triplex poterit intelligi, nempe media, vera, & apparens; media, hoc est per motus medios; vera, hoc est per motus veros; nempe relatè ad centrum terræ; & plerumque inæquales: Apparens hoc est prout apparet spectatori in superficie terræ posito,

Et quidem quoad veram, hoc est relatè ad centrum terræ (nam hinc intelliges quid faciendum pro media, utpote faciliori) cum suspicatus fueris, vel ex Epacta vulgari, vel alio quocumque modo esse tali die coniunctionem Lunæ cum Sole; vide in motibus veris, scilicet vtendo æquatione in Epicyclo, &c. respectu Eclipticæ, seu secundum longitudinem, & seriem signorum, in quo gradu, & min. sit Sol, & Luna in meridie illius diei, & si quidem inueneris, iam fuisse transactam coniunctionem veram, hoc est relatè ad centrum terræ, quære iterum loca eorundem in meridie diei antecedentis (at in casu, in quo non fuerit facta coniunctio, quære loca ipsorum

A a

in

176
Ephemerid.
quomodo
fiant.
Aspectus
Planetarum.

Modus in-
ueniendi co-
coniunctionē
veram per
Tabulas.

186 CAP. IX. DE MOTIBVS PLAN.

in Meridie sequentis diei) & cum inueneris intra dictos duos meridies contigisse coniunctionem; tunc ita operare: ex duobus locis veris inuentis, scilicet in duplici meridie, habes arcum factum integro illo die à Sole, & arcum factum à Luna (dixi illo die, nam propter anomaliam motus, tam Solis, quam Lunæ sunt verè inæquales, adeoque motus vnius diei differt à motu alterius diei).

Motus Lunæ
Synodicus
quid.

Hoc posito indagabis motum Lunæ, quem dicunt Synodicum pro eo die (nomine motus Synodici intelligitur motus Lunæ ab vna, ad aliam coniunctionem cum Sole) qui motus superaddit simplici motui Lunæ tantum arcum, quantum Sol interim facit versus Orientem: sic enim Luna, vt ipsum assequatur, debet præter integrum circulum, conficere illum arcum amplius; vt consideranti patebit: operaberis autem sic.

Diurnum motum Solis subtrahe à diurno motu Lunæ, & habebis diurnum motum Lunæ respectu Solis synodicum. Iam subtrahe locum Lunæ diei præcedentis à loco Solis, præcedentis itidem diei; & habebis distantiam Lunæ à Sole in meridie diei præcedentis.

His positis hanc analogiam institue. Si motus diurnus Lunæ respectu Solis constans tot gradibus, &c. dat horas 24; quot horas dabit distantia Lunæ à Sole per tot gradus, &c. inuenta in meridie ante coniunctionem? & prodibit quartus terminus, nempe tempus post meridiem diei præcedentis, quo vera coniunctio celebranda esset in horis, & minutis iuxta hanc regulam, licet non exactissimam.

177

Ratio, huius operationis est nonnihil difficilis, adeoque illam indicare hic placet; finge in eo integro die Lunam conficere gradus 12. ab A. vsque

SECTIO TERTIA. 187

vsque ad B.; Solem vero conficere vnum gradum à B., vsque ad C.; iam si subtrahatur vnum à 12. remanet. 11.; quare intellige totum. AB. diuisum in. 11. partes; contingent singulis vnus gradus.

A	B C										
I	I	I	I	I	I	I	I	I	I	I	I
1.	2.	3.	4.	5.	6.	7.	8.	9.	10.	11.	12.

& vna vndecima vnus gradus: iam distribue 24. horas, & contingent singulis his partibus duæ horæ, & pars vndecima duarum horarum, quare, cum Luna peruenerit in B., vt deinde assequatur Solem, debet impendere duas horas, & vnam partem vndecimam duarum horarum, scilicet, & vnam quintam cum dimidio vnus horæ; in duabus enim horis Luna facit vnum gradum, & in illa parte superaddita peruenit ad Solem, qui interim tantumdem motus fecit in duabus horis, &c. quantum Luna fecit in hac tantum particula temporis: sed quia verè ille motus intra integrum diem fuit inæqualis, si adhuc velis scrupulolius agere; vide iam ex vero motu horario anomalie; vbi verè sit Sol, & Luna in initio, & fine illius horæ, intra quam facta est coniunctio, & circa istam horam age, sicut de integro die diximus; nam sic erit magis exacta operatio; erit enim minus inæqualitatis intra horam, quam intra integrum diem; & quidem eligendæ sunt pro his operationibus tabulæ selectissimæ, quæ à recentioribus semper exactiores fiunt, scilicet nouis experientijs magis accomodatæ.

Dum in Ephemeridis inuenies in sinistra pagina solitarios caracteres M.D.S.A. intellige *Meridionalis Descendens*, *Septentrionalis Ascendens*; vbi R. *Retrogradus*; vbi D. *Directus*: notas alias explicauimus suis quasque locis, nempe notas, quibus

Explicatio
terminorum
in Ephem.

bus signantur celestia, Planetæ aspectus, Caput Draconis, & cauda Draconis. Quin & poteris facile tu ipse construere Ephemerides ex supradictis tabulis vel tuis, vel alienis.

CAPVT DECIMVM.

De Eclipsibus præcipuè Solari, & Lunari.

SECTIO PRIMA

Eclipsis quid, & quibus conueniat.

¹⁷⁸
Eclips. quid.

Nomen *Eclipsis* ex Idiomate Græco acceptum (quicquid sit de ipsius propriissima significatione) communiter accipitur pro obscuratione per interpositionem alicuius corporis opaci. Quoties igitur stella aliqua, seu verè, seu apparenter, & in ordine ad nostrum visum ita obscuratur; dicitur Eclipsari.

Quibus stellis conueniat.

Quamquam autem singuli Planetæ (quin & stellæ fixæ etiam, aliquando eclipsentur, de quibus, præterquam quod apparenter eclipsantur ob interpositionem alicuius stellæ inter ipsas, & nos; experientia patet, quod aliquando minuuntur lumine, imò & disparent omnino) aliquando eclipsantur; nam & Venus potest eclipsari à Mercurio intermedio inter Solem, & Venerem; & Mercurius potest nobis apparenter eclipsari, intermedia Venere inter ipsum, & nos, & Mars potest eclipsari.

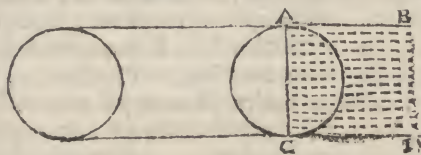
Iuppiter verè eclipsatur, hoc est priuatur lumine Solis, intermediantibus eius comitibus inter ipsum & Solem; & Saturnus verè eclipsatur aliquatenus, intermediente suo annulo nuper cognito supradicto, inter ipsum & Solem.

Lo-

SECTIO PRIMA. 189

Loquemur tamen hic, tantummodo de Eclipsi Solari, & Lunari; & primò quidem de Lunari; ad cuius perfectam intelligentiam præmittenda sunt sequentia.

Primo; si corpus opacum impediens lumen corporis sphaerici luminosi, sit sphaericum æqualis sphaeræ, ac est ipsum luminosum; sit umbra

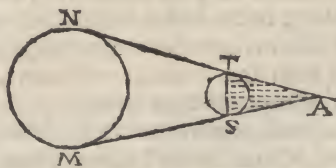


infinita; vt in præfenti figura; nam postremi Solis radij AB. & CD. comprehendentes umbram sunt paralleli.

Secundo, si corpus opacum sit maioris sphaeræ, quam luminosum; umbra non solum in infinitum protenditur; sed semper erit latior, & latior, hoc est habebit figuram conicam huiusmodi.



Tertio, si corpus opacum sit minoris sphaeræ, quam luminosum; umbra terminabitur in verticem figuræ conicæ sic.



SECTIO

SECTIO SECVNDA

De Eclipsi Lunari.

179
Quid acci-
deret Lunæ,
nisi haberet
latitudinem
ab Ecliptica

Quarto, semita Lunæ non est eadem cum Ecliptica, vt alibi diximus; sed illam secatur: quod si Luna per Eclipticam, seu, vt melius dicam, sub Ecliptica incederet; sequerentur in singulis oppositionibus Lunæ cum Sole; hoc est quando solent contingere Plenilunia, sequerentur inquam Eclipses Lunæ; si terra esset, vel maior Sole, vel æqualis Soli; probatur; nam in prima, & secunda figura; umbra esset infinita; cum igitur tunc temporis Luna opponeretur Soli ex diametro transeunte per centrum Mundi, & consequenter per centrum terræ (nam iuxta communioem, & sanioem sententiam, terra est in centro Mundi, quamuis etiam in sententia Copernici ponente terram extra centrum Mundi idem sequeretur); quare axis umbræ transiret tunc per centrum Lunæ; & inde necessario fieret obscuratio, & quidem totius Lunæ; nam Luna est minor, quam terra; & in dicta suppositione adhuc esset multò minor, quam dicta terra; umbra autem vel esset æquè lata, ac terra, vel etiam maior, iuxta vnam vel alteram suppositionem à me fictam supradiſtam; adeoque lateret aliquandiu tota Luna intra umbram, quæ diceretur Eclipsis totalis cum mora.

180

Si verò poneretur terræ globus minor Sole, & quod adhuc semita Lunæ esset eadem cum semita Solis, possent plura diuersa contingere, iuxta plures diuersas suppositiones alias, quas nunc dicemus; & quidem si loquamur de sola umbra terræ consideranda esset quantitas diametri tum Sola-

SECTIO SECVNDA. 191

Solaris, tum terrestris; & distantia Solis, Terræ, & Lunæ comparandæ essent inter se; hinc enim pateret; an umbra terræ perueniret vsque ad Lunam; & siquidem perueniret, in omni oppositione Lunæ cum Sole, esset Eclipsis aliqua Lunæ; & quidem centralis; sicut etiam in supradictis alijs duabus suppositionibus etiam esset centralis; tunc enim dicitur centralis, cum vna eadem linea recta duci potest per centra Solis, Terræ, & Lunæ, quæ linea est axis umbræ.

Eclipsis centralis.

Et hæc quidem sint hætenus dicta ex meris suppositionibus fictis, aut indeterminatis: de facto autem terra est minor Sole; adeoque umbra est conica, cum vertice ad partem terræ auersam à Sole, vt in præcedenti figura; adeoque restat nunc videndum, an vertex. A. ita distet à terra, vt pertingat vsque ad Lunam; aduerto autem, eò minus distare a terra, quò terra est minor; tunc enim extremæ lineæ radiorum Solarium comprehendentes umbram, magis conuergunt, & concurrunt sub angulo minus acuto; adeoque magis propè basim. MN., & consequenter magis propè terram. TS.

Item si terra minus distet à Sole, tunc etiam lineæ citius concurrunt; adeoque vertex. A. erit vicinior terræ.

Vltimò quò maior erit Sol. MN. eo magis decurtabitur umbra, adeoque vertex A. minus distabit à Terra.

Et hæc quidem sufficiunt, si consideretur terra præcisè sine vaporibus, seu Atmosphæra; sed quia de facto concurrat ad Eclipsim etiam Atmosphæra; ideo accipe sequentia.

Aduertendum igitur est, quod cum circa terram sit Atmosphæra, scilicet Aër crassior habens vim notabilem refringendi radios Solares versum axem

Terræ Atmosphæra, quid faciat in Eclipsi Lunari.

axem vmbrae terrestris, hinc decurtatur vmbra terrestris rigorosa, quæ neget quoscumque radios Solis, etiam refractos, & debiles; vnde sequuntur plurima notatu digna; sed antequam rem ipsam aggrediar, præmitto aliqua ex mea Optica.

181
Vmbra terre
qualis.

Considero igitur primò totum globum terrestrem simul cum Atmosphæra, hoc est Aëre crassiore vndique & quasi sphaericè circumfuso, considero inquam hunc totum globum per modum vnus, & fingo esse totum diaphanum expositum Soli, ac si esset totus Aëreus; itaut iuxta meas regulas opticas, per refractionem radiorum Solarium fiat focus, seu imago Solis in distantia non admodum magna, scilicet viginti diametrorum terrestrium exempli gratia (quod adhuc non est adeo certum, docui tamen supra cum Cassino regulam ad dignoscendam proportionem anguli refractionis ad angulum incidentiæ in transitu ab Æthere ad Aërem Atmosphære crassioris siue densioris capite 4. sect. 3.) certè non est tanta distantia in isto casu, foci facti per refractionem radiorum parallelorum; vt pertingat vsque ad distantiam Lunæ à Terra, saltem semper; quod ipsum ostendit experientia Eclipsium Lunarium, vt mox dicemus.

Quod si Atmosphæra esset densitatis æqualis Vitro, focus multò minus distaret à terra; vt colligitur ex mea optica; sed quia Atmosphæra est multo rarior vitro; ideo fatendum est, dictum focum multo longius produci, de quo vide Ricciolum, & Keplerum ab eo citatum.

His positis considero in præsentī figura singula, quæ acciderent, facta tali suppositione ficta; nempe primò quod imago Solis fieret in. AB., & cum angulus B M A. sit æqualis angulo. S M R. versus

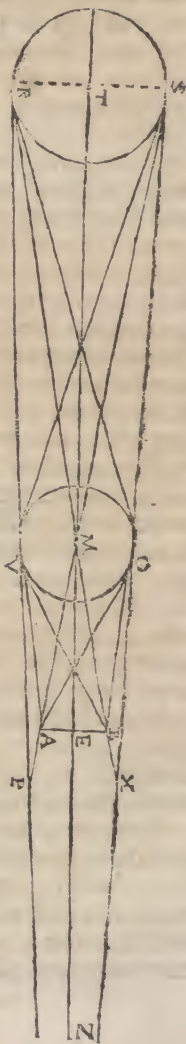
versus incidentiam, vt olim
docuimus, & explicauimus;
ita se habebit. AB. imago So-
lis ad Solem. SR., sicut di-
stantia. ME. ad distantiam.
MT. circiter.

Secundo, cum omnes ra-
dij; qui, non posito vapore
refringente. OV., transirent
per spatium. VAP., & OBX.
refringantur de facto ad par-
tes internas ob refractionem
corporis vaporosi in OV.,
sequuntur necessario tene-
bræ in distis duobus spatijs.

Tertio, Sol in AB. haberet
magnā vim calefaciendi pro-
portionaliter ac post lentem
vitream; nam radij ibi sunt
in minori spatio, quam essent
sine dicta refractione.

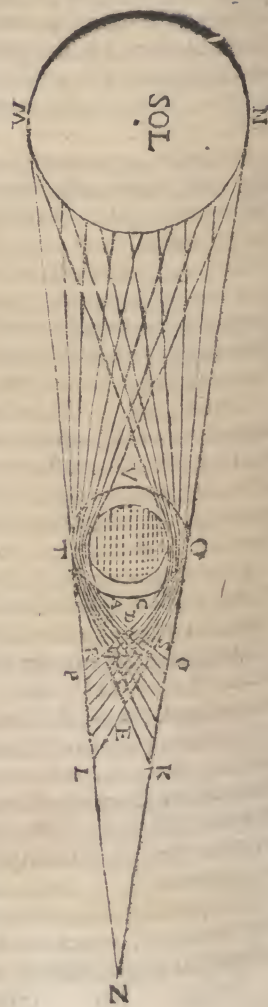
Et hæc quidem dicta sint,
posita dicta suppositione fi-
cta, quod dictus globus TOV.
fit diaphanus: Iam verò quia
dictus globus. TOV. non est
totus diaphanus; sed solum
exigua eius pars in circumfe-
rentia; ideo deuenimus ad
sequentem aliam figuram; in
qua est. MN. Sol; TOV. glo-
bus terrester cū Atmosphæ-
ra circumfusa. Notentur au-
tem sequentes diuersitates in
hac secunda figura: relatè
ad primam; scilicet primò
ad primam; scilicet primò

Bb cum



cum Atmosphæra sit valdè exigua in proportionem ad totum globum terrestrem, scilicet duorum miliariorū circiter, hinc sequitur paucissimos radios solares refractos consignare imaginem solarem . RS. , licet totā consignent, & integram; vt in nostra optica dicimus; vbi docemus, tam efficere totam imaginem & integram, vnā partem lentis obiectiue, seu sphæræ diaphanæ refringentis, quam totam lentem; sed solum minui lumen, ob pauciores partes lentis detectas, seu diaphanas; intellige de lente obiectiua Telescopij; nam in cœteris casibus adhibendæ sūt plures cautiones, & exceptiones, v. g. in ocularibus, &c.

Secundo, non solum dista imago; sed multò magis, vltèrius tendendo versùs. QK. & PL. erit lux minus intensa; eo quod radij



radij adhuc magis dissipentur, seu rarefiant.

Tertio. In spatijs. OSQ. & TRP. adhuc erunt tenebræ, sicut in alia præcedenti figura ob rationes supra allatas.

Quarto, præterea erunt hic de nouo aliæ tenebræ, tum in. LEKZ., tum in. ACD., ob defectum radiorum in talibus spatijs; neque enim huc pertingunt refracti, vt ostendit figura; neque directi, nam vltimi directi interiores sunt. MZ. & NZ.

Quinto, spatium tenebrosum. ACD. est minus tamen, seu breuius, quam foret umbra terræ, si non darentur radij refracti; probatur nam refracti Hæstuntur ad interiora, & sic decurtant umbram terrestrem in eo loco; quæ umbra terre pertingeret ferè vsque ad. Z. sub alio tamen angulo ob rationes infra dicendas.

Sexto. Radij qui tangerent terram, præscindendo à vaporibus, concurrerent paulò citius, quam in. Z., vbi concurrunt radij extremi interiores irrefracti tangentes Atmosphæram, & quidem sub angulo minus acuto concurrerent; sed ob paruum proportionaliter altitudinem vaporum ista diuersitas concursuum est physicè contemptibilis, ac proinde hinc non variatur quantitas Eclipsis; sed solum color, vt dixi; quod facile dignoscet, ductis ab extremis punctis Solis radijs extremis solaribus tangētibus terram hinc inde irrefractis, qui clauderent totam umbram meræ terræ, præscindendo à vaporibus, & extra quos esset solaris lux directa; & ductis ab iisdem punctis, radijs irrefractis tangentibus superficiem vaporosam.

Ex prædictis fit; vt iuxta varias suppositiones de distantia Lunæ à terra; nunc Luna primò incideret in spatia. TRP., seu. OSQ. omnino tene-

Bb 2 brosa,

broſa, deinde verò in lucem languidam radiorum refractorum in ſpatio TDOSR., ſi verò longius diſtaret, incidere in languidam refractorum in PLEKQSR., quæ tamen alicubi eſt minus, alicubi magis languida, vt apparet in figura, aliquando incidere in iſtos primo, & deinde in tenebroſum ſpatium LEKZ.; quæ omnia, vt dixi, pendent ab alijs menſuris, nempe diſtantia Lune à Terra, Terræ magnitudine; ac proinde loco dictorum ſpatorum, &c. Dixi lucem languidam, quia ibi ſunt pauciores radij refracti, quam ſi eſſent directi.

183
Vnde varij
colores in
Eclipſi Lun.

Prædiſtas menſuras poteris habere ex ſelectis auſtoribus; maximè recentioribus; vt Ricciolio in Aſtronomia reformata, &c. Hinc varix illæ apparentiæ, & lumen languidum in Eclipſi Lunari.

Dices, Atmoſphæra circa terram eſt incertæ, & inſtabilis altitudinis, & probabiliter inæqualis; cum alicubi ob montium altitudinem ſit altior, alicubi humilior, &c.

Reſpondeo, hoc non valdè notabiliter referre in ordine ad modum refractionis; nam proportionally ad tantam ſphæram illa variatio poteſt contemni; prout experientia ipſa docet; id aſſeſtantibus præcipuis Aſtronomis.

Penumbra
quid.

Aduerto etiam, dari Penumbra, quæ conſiſtit in hoc, quod non omnes partes Diſci, ſeu faciei ſolaris obuerſæ ad Lunam, directe tunc temporis illam illuminant quoad aliquas partes.

Denique aduertendum eſt; quod ſemita Lunarum non eſt eadem cum Ecliptica, vt ſuo loco diximus: Hinc oportet ſcire hic, & nunc latitudinem Lunæ; quæ pendet à loco nodorum, & angulo ſectionis cum Ecliptica, & locis luminarium ſecundum longitudinem relatam ad Eclipticam;

SECTIO SECVNDA. 197

pticam; scilicet in quo signo, & gradu versentur.

Ex Eclipsibus obseruatis Astronomi iterum corrigunt suas Hypotheses ad melius prædicendas alias futuras Eclipses; nam acquisita noua cognitione arcus vmbre in Eclipsi Lunari, fit nota diameter totius circuli vmbrosi; & hinc Lunæ distantia à terra, &c. Aduertendum tamen est; ne committatur circulus vitiosus.

Prædictio Eclipsis Lunarise ita fit. Prius iuxta methodum suprapositam; dum de coniunctione vera Lunæ cum Sole egimus; proportionaliter inuenies verum tempus oppositionis Lunæ cum Sole: tum vide in quanta tunc latitudine Lunæ sit ab Ecliptica; nam in tanta pariter erit distantia sui centri ab Axe Vmbre terrestris: sciatur vera Lunæ distantia tunc temporis à terra, & eius diameter vera; & distantia tunc Solis vera, ac ipsius Disci, seu faciei diameter; necnon & terre diameter. Hinc primò vmbre longitudo, & latitudo, præcisâ refractione cognoscetur; tum quoad refractionem vttere regulis in mea optica traditis; scilicet spatium. RS. in præcedenti figura est, in quo fit maximus concursus; seu focus radiorum Solarium, &c. qua de re vide etiam Keplerum.

Prædictio
Eclipsis Lu-
narise.

Vt habeas imitationem Eclip. Lun., applica lentem cristallinam foramini fenestræ illuminatæ à Sole in cubiculo obscurato, sed tege medias partes lentis, relicta tenui circumferentia libera: Tum excipe in carta posita paulò ante, vel post focum, vel in globo efformato prout docui num. 111. cum Montibus Lunæ, &c.

SECTIO

SECTIO TERTIA

De Eclipsi Solari.

184

Agendum nunc est de Eclipsi Solari; cuius prædictio est adhuc difficilior ob alia quamplura accidentia, quæ inuoluit; quamuis eius obſeruatio ſit facilior, quam Lunaris, vt infra patebit; compenſante ſic natura difficultatem prædictionis, facilitate obſeruationis, vt ſic poſſimus ſæpius, & exactius corrigere regulas pro prædictionibus.

Eclipsis Solaris quid.

Eclipsis igitur Solaris eſt apparens obſcuratio Solis, non vera; facta per interpoſitionem Lunæ; cum enim ipſe cæteris lumen tribuat, non ipſe à cæteris accipiat; non poteſt in illo per Eclipſim, ſeu interpoſitionem alicuius corporis, dari vera obſcuratio; ſed ſolum apparens; & reſpectu noſtri; quamuis poſſit in ſeipſo pati obſcuritates aliquas ſupradictas, cum de maculis Solaribus egimus.

Eclipsis Solis conſiſtit in interpoſitione Lunæ inter ipſum, & noſtrum oculum. Hinc primò, ſi Luna moueretur ſemper per Eclipticam; eſſetq; vel æqualis, vel maior Sole; in ſingulis coniunctionibus, ſeu Nouilunijs, fieret Eclipsis Solaris in tota terra, nam axis vmbre tranſiret per centrum terræ; eiſdemque vmbre diameter eſſet vbique maior terra; adeoque vmbre craſſities includeret terram.

185

Secundo, ſi Luna ſit magnitudinis qualis eſt, & verſaretur ſemper ſub Ecliptica; in ſingulis Nouilunijs, eſſet Eclipsis Solaris; non tamen totaliter pro tota terra; ſed tantum pro aliquibus Terræ Horizontibus; & quidem in vno tantum Hori-

SECTIO TERTIA. 199

Horizonte esset centralis; hoc est talis; ut eadem linea transiret per centra Solis, & Lunæ, & per oculum spectatoris. In alijs Horizontibus non ita; sed ubi paulò, ubi multò minor Eclipsis; prout illi Horizontes magis distarent ab illo, in quo fieret centralis. Ratio est, quia, hoc ipso, quod magis distarent à dicto Horizonte; magis etiam distarent ab axe umbræ; adeoque minus inuoluerentur ab ipsa: sed quia Luna habet verè diuersam semitam ab Ecliptica; hinc fit primo; ut non in omni Nouilunio fiat Eclipsis Solaris pro aliquo Horizonte; sed sæpè pro nullo fiat: Ratio est, quia potest adeo distare hic & nunc semita Lunaris à circulo Eclipticæ, in quo versatur Sol; ut non interponatur Luna inter Solem, & visum nostrum.

Cur non in omni Nouil. fiat Eclipsis Solaris.

Secundo, non quoties fit Eclipsis solaris, erit centralis pro aliquo Horizonte; sed sæpè pro nullo: Tunc autem erit centralis, præscindendo interim à Parallaxi, & refractione, quando Sol, & Luna coincidunt perfectè in vno ex duobus nodis; quos diximus vocari, vnum, Caput Draconis; alterum, caudam Draconis: At pro alijs casibus; in quibus non versantur ambo luminaria in dictis nodis; ut sciatur, non solum quando, & cui sit futura centralis; sed etiam an sit futura simpliciter Eclipsis aliqua, & pro quonam Horizonte; adhibendæ sunt aliæ plures cautelæ, & considerationes accidentium, quæ possunt interuenire; de quibus mox.

Eclipsis centralis quando fiat.

Tertio. Præcipuum igitur accidens est Parallaxis Lunæ; cum enim Luna patiatur valdè sensibilem Parallaxim (ut suo loco diximus) fit, ut (augamus nunc Solem nullam pati Parallaxim; exiguum enim tantum patitur) oculus videat Solem ferè, ubi correspondet linea ducta à centro terræ

186
Parall. Lunæ quid faciat in Eclipsi Solari.

terræ per Solem ad Firmamentum, præscinden-
do interim à refractione; at verò Lunam multo
humiliorem loco debito; & hinc; licet hic &
nunc, spectatori sistè posito in centro terræ; in-
terponeretur aliqua pars Lunæ; siue etiam tota
inter Solem, & oculum; tamen spectatori extra
centrum terræ posito, ob dictam Parallaxim
(quam suo loco explicauimus) videretur Luna
non interponi, sed esse humilior Sole; aut cer-
tè non interponi tota, &c. sicut enim refra-
ctio attollit; ita Parallaxis deprimat; sed hæc magis
deprimit Lunam; quam illa attollat.

Parall. Lu-
næ magis
deprimit,
quam refra-
ctio attollat.

Refra-
ctio
quid faciat
in Eclipsi
Solari.

Secundum accidens est refra-
ctio; sed hæc non
est hic tanti momenti; cum non admodum di-
uersè afficiat Solem, ac Lunam; vt suo loco di-
ximus.

Tertium accidens est diameter appa-
rens Solis, & Lunæ; prout enim sub maiori, vel minori an-
gulo visorio comprehenditur (nam hoc sonat
diameter appa-rens) Sol & Luna (quod per ratio-
nem à priori potest sciri dependenter à notitia
præhabita de ipsorum distantia hic & nunc à
terra, & de ipsorum vera magnitudine;
seu etiam de distantia, & magnitudine
comparatiua); potest contingere; vt
saltem partialiter Luna interponatur
inter nostrum visum, & Solem; etiam si
non sit perfectè in nodo; seu puncto in-
tersectionis Eclipticæ, & semitæ Lunaris;
v.g. in præsentī figura sint Ecliptica AB. A
& semita Lunar. NM. Nodus in. R., Luna in. T.
Sol in. S., prout diametri apparentes erunt in
tali, vel tali magnitudine, & proportionē, & vici-
nitate; inter se; poterit fieri, vel non fieri Ecli-
psis Solaris.

SECTIO

SECTIO QVARTA

De prædictione Eclipsium.

HIs præmissis si quis velit prædicere Eclipsim Solarem; debet consultare hæc omnia; nempe primò debet ex tabulis cursus Solis & Lunæ inuenire præcisum tempus coniunctionis veræ Solis, & Lunæ. Secundo, in tabulis nodi Lunariorum debet videre, ubi tunc temporis sit nodus; & hinc colligere actualement latitudinem Lunæ, posito quod sit notus angulus semitæ Lunariorum cum Ecliptica; nam hoc ipso in triangulo SRT. erit notum latus. ST., distantia scilicet centrorum Solis & Lunæ per tot gradus, &c. & posita cognitione diametrorum, seu semidiametrorum apparentium sub tanto angulo, cognoscetur, an coincident apparenter; & hinc, an sit futura hic & nunc Eclipsis respectu centri terræ. Hoc autem totum dictum est, præscindendo adhuc à Parallaxi Lunari; quasi essemus in centro terræ.

Iam verò oportet scire tunc temporis altitudinem Lunæ supra Horizontem; & habere tabulas exactissimas Parallaxeos pro singulis Lunæ altitudinibus supra Horizontem; hinc enim cognoscemus; an in tali Horizonte, positus supradictis, sit futura Eclipsis; si enim alioquin Luna interponatur inter Solem, & centrum terræ; sed ratione Parallaxeos in tali Horizonte, Luna ita deprimatur tunc temporis, & loci; vt non interponatur inter visum nostrum, & Solem; non erit hic, & nunc Eclipsis Solaris.

E contra, etiam si hic & nunc, non sit futura vera interpositio; tamen si ratione Parallaxeos, Luna interponatur, &c. erit Eclipsis: ubi aduertendum

187
Prædictio
Eclipsis So-
laris quomo-
do fiat.

Cc

tendum

tendum est, an Luna tendat ad nodum; an ab illo discedat; & qui nam sit ille nodus; scilicet an euehens, hoc est Borealis; an deprimens, hoc est Austrinus; nam si Luna tendat ad Borealem; & sit in Occidente; tunc Parallaxis, deprimendo Lunam, retardat Eclipsim, & ut plurimum non plus quam per horam; si verò tunc tendat ad Austrinum; tunc accelerat Eclipsim, &c. quod proportionaliter è conuerso applicetur Orienti: Refractio non multum variat, cum ferè æquè se habeat ad Lunam ac ad Solem in eorum coniunctionibus: non sic in alijs aspectibus.

Hinc nascitur labor penè Sisyphæus; nam, postquam inueneris, tali momento temporis futuram Eclipsim pro centro terræ; adeoque pro Horizonte, cui Luna perpendiculariter tunc infistit; dum deinde quæris pro hoc, vel illo Horizonte; accidit, ut ratione Parallaxeos aliquando sit futura post illud tempus; aliquando ante; adeoque oportet iterum consulere; quandonam concurrant ista; nempe talis Parallaxis; quæ, supposito tali loco Solis, & Lunæ, possit parere Eclipsim.

Pro quo modus præcticus sit. Primò inueniatur vera coniunctio Solis cum Luna, prout supra docui, quæ nihil aliud est, quam quod in Ephemeride v.g. correspondeat idem punctum, scilicet gradus, & minutum, &c. longitudinis; primus gradus Tauri v.g., tam Soli, quam Lunæ: Tum consultis diametris apparentibus, nodo, & Parallaxi; si inuenio, nondum factam Eclipsim pro meo Horizonte: Quæro an, & quando sit futura, sic. In præsentia figura; habito loco visò, seu apparenti Lunæ (ex Parallaxi altitudinis actualis Lunæ confide-



consideratæ; tum secundum latitudinem; tum secundum longitudinem, quam inuenies ex Tabulis Astronomiæ Reformatæ Ricciolij, vel aliorum) bis intra breue tempus; habeo viam apparentem Lunæ, quam comparo cum Eclipticâ; si enim Ecliptica sit. AB., erit via apparens Lunæ. MN., & sic habeo angulum apparentem in R., & distantiam apparentem inter Solem, & Lunam, v.g. I.V., & habeo mensuram temporis motus apparentis Lunæ in his circumstantijs; qui potest dici motus Parallaxicus, quippe inter duas Parallaxes (cuius motus dantur etiam Tabulæ), unde venio in cognitionem temporis, quo erit apparens coniunctio, quæ est Eclipsis quæsitâ, modo quo supra indagauimus tempus veræ coniunctionis.

Aduerto, aliquando viam apparentem Lunæ fore Parallelam Eclipticæ; aliquando nodum, qui verè antecedit; apparenter sequi, non antecedere, &c.

Multum iuuabit ad hæc percipienda, proponere sibi globum cælestem, & in illo imaginari, vel designare huiusmodi lineas.

Ponit Bullialdus alium modum, qui primo aspectu videtur facilior (sed deinde fortasse recidit in æquales difficultates), nempe vt indagemus Ecliptim, seu obscurationem veram terræ, ob umbram Lunæ impediens illuminationem Solis, si enim pro singulis temporibus queramus Eclipses, siue obscurationes in hoc vel illo loco terræ, habebimus intentum.

Ex præmissis concluditur tandem Epilogus Eclipsis futuræ, cuius hic formam, & explicationem assero pro intelligentia Ephemeridum, quæ initio Anni ponunt eiusmodi Epilogos: sit exemplum Lunaræ Eclipsis Die 18. Octob. hor. 8.

Cc 2 3. min.

Exemplum
Eclips. Lun.
explicatur.

an ab
scilicet
is, hoc
alem;
nendo
n non
dat ad
quod
rienti:
quæ se
oniun-

nam,
ris fu-
te pro
nc in-
o Ho-
quan-
ante;
onam
quæ,
arere

enia-
supra
Eph-
scili-

B

R

T

V

M

con-
de-

3. min. P.M. (hoc est post Meridiem) in gr. 25. 35. min. 31. secun. γ. (scilicet Arietis) propè nodum Austrinum (intellige nodum semitæ Lunariscum Ecliptica, vbi interfecantur) Solis Anomalia erit (scilicet eius motus in Epicyclo) gr. 9. 36. min. 56. secun. semid. Lunæ min. 15. 44. secun. semid. iusta vmbre terræ, minuta 40. 18. secun. Digiti Ecliptici (hoc est ex duodecim partibus diametri Lunariscum Eclipsabuntur). 6. 31. min. (hoc est 6. digiti, & 31. min., diuidendo vnum digitum in 60. min.): Tempus incidentiæ (hoc est ab initio ad maximam obscuracionem; nam deinde dicitur Emergio, & etiam datur mora, si maneant tota aliquamdiu intra vmbas) hora. 1. 23. min. 17. sec. Tota duratio hor. 2. 46. min. 34. sec. (hoc est tamdiu durabit tota Eclipsis) latitudo Lunæ in principio Eclipsis, gr. 0. 42. min. 42. sec. In medio gr. 0. 38. min. 56. sec. in fine grad. 0. 35. min. 9. sec. semper Borealis descendens. Dicitur coniunctio, & oppositio Ecliptica vel non; cum, respectu talis Horizontis, habita etiam ratione Parallaxeos erit Eclipsis apparens.

150

In Eclipsi Solari addunt Parallaxim Lunæ pro eo tempore; nam, vt explicauimus, hæc consuli debet, vt sciatur apparens locus Lunæ: Parallaxes autem, aliquæ sunt compositæ, aliæ simplices, vt diximus: nempe simplices, quæ vix dantur à parte rei, sed finguntur, sunt Parallaxes latitudinis, & Parallaxes longitudinis; ex quibus duabus fit vna composita, quæ dicitur Horizontalis, seu Verticalis, seu vna ex verticalibus, nempe maxima, &c.

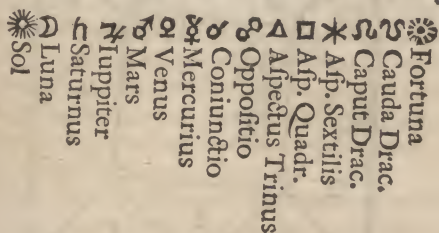
Parallaxis
Horizontal.

Latitudo apparens Lunæ, prouenit ex Parallaxi latitudinis, sed demere inde oportet refractionem, &c. Parallaxis Australis, vel Borealis dicitur, eò quod faciat latitudinem, nunc Australem,

SECTIO QVARTA. 205

stralem, vel magis Australem, nunc Borealem,
vel magis Borealem.

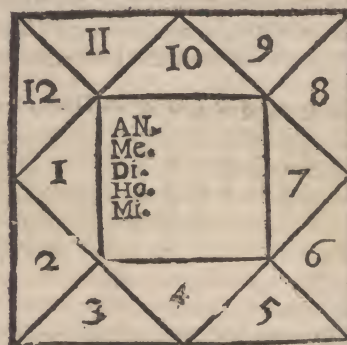
Deinde hæc ipsa in figuram rediguntur, cuius
explicationem hic dabo, sed iuuat præmittere
Caracteristicas proprias singulorum Planetarū,
& aliquas alias notas Astronomicas cū ipsarum
significatione: signorum cælestium notas iam po-
suimus n. 41. Quæ duodecim signa Cælestia com-
prehenduntur sub nomine Dodecatemoriæ.



Caput Draconis dicitur etiam nodus Borealis,
Ascendens, Euehens. Cauda Draconis dicitur
etiam nodus Australis, Descendens, Deuehens,
seu Deprimens. De Fortunæ significatione non
concordant Autores Astrologi, sed est tamen
aliquod punctum relatum ad Lunam: Cæterum
Fortunæ, & Infortunæ nunc maioris, nunc mi-
noris nomen, pluribus applicant.

Iam figuræ explicationem aggrediamur (quam
tamen figuram hic delineatam vides tantum
ex parte, cætera verbis exponimus) Hor. N S.,
hoc est in Horologio Italico, nocte sequenti
(aduerte intelligendum esse de horis incipienti-
bus, non post Crepusculum, vt fit in Rotatis;
sed post Occasum Solis immediatè, &c. P.M. hoc
est post Meridiem erit initium Eclipsis præce-
dente coniunctione vera in grad. &c. Singulæ
domus habent signum, & grad., & min., in
quibus

quibustunc sunt, præterea sunt notati singuli Planetæ in suo tunc signo, & grad. sequitur deinde Character, seu nota v.g. Caudæ Draconis, & significat nodum deprimentem, tunc esse v.g. in tertio grad. & 4. min. Tauri: Lunam verbè esse



in 25. gr. 35. min. & 31. secund. Arietis. Sunt etiam notatæ aliquæ præcipuæ stellæ, nempe Regulus in. 22. grad. & 5. min. Leonis Prima Mobilis. Notata est etiam stella Aldel, & stella Anter, quæ sunt nomina Arabica, de quibus passim Auctores agunt. Fortuna cum sua propria nota in 19. grad. & 44. min. Sagittarij. Mercurius in 17. 55. min. Libræ, Sol in 25. 35. min. 31. sec. Libræ.

In quæstis infra ponendis habebis modum practicum pro prædictione Eclipsis.

SECTIO

SECTIO QUINTA

Figura Cœlestis uniuersaliter quomodo fiat.

HAc occasione breuiter docebo modum faciendi figuram cœlestem pro quocumque momento temporis, vt nempè exponatur Cœli status pro eo temporis puncto, & quinam sit Horoscopus, hoc est, quodnam Eclipticæ punctum tunc oriatur in nostro Horizonte. Fieri solet figura, qualem antea posuimus pro Eclipsi, in qua scribitur in medio verus Annus, Mensis, Dies, & Hora, quæ disces ex Ephemeride, cœtera spatia, quæ circumstant, significant duodecim domos cœlestes, in quas totum Cœlum diuiditur, & huiusmodi domus supponuntur immobiles, licet Cœlum supponatur semper moueri.

Prima domus incipit ab Horizonte ortiuo, sed tota est sub Horizonte, vocaturque Ascendens, non quia ipsa ascendat, sed quia eo momento per motum Primi Mobilis spatium cœleste, quod tunc in ipsa versatur, ascendit supra Horizontem, & pariter stellæ, cœteraque quæ in ipsa sunt, ascendunt, vel tendunt ad ascensum (nam Domus ipsa, vt dixi, non mouetur loco), reliquarum nomina habes ex ipso ordine, nam sub prima est secunda, deinde tertia, & sic deinceps iuxta ordinem, seu seriem signorum, & se interfecant omnes, vbi se interfecant Horizon, & Meridianus.

Aliqui tamen Auctores aliter sumunt Domos cœlestes, nempè non relatè ad Horizontalem circulum, vt hic fecimus, vbi initium primæ domus fecimus Horizontem Orientalem iuxta horas

Domus cœlestes quid, & vbi.

horas Babilonicas, sed relatè ad Astronomicos circulos, alij denique ducunt circulos se interfecantes in Polis Eclipticæ.

192

Iam verò in singulis domibus scribenda sunt singula, quæ in ipsis tunc inueniuntur, scilicet signum, grad. & min. Eclipticæ, quod in domus initio tunc versatur, & inuentis apud Ephemerides, Planetarum locis ad idem momentum, inscribitur vnusquisque Planeta in ea domo, in qua est tunc temporis, & præterea additur gradus præcisus, & min. signi cœlestis, in quo versatur tunc ille Planeta.

Solent aliqui vti, aliqui abuti huiusmodi figuris: Equidem ostendi in Compendio Philosophico, quod fuit impressum Anno 1661. solidis rationibus, quam inanibus fundamentis nitantur prædictiones liberorum, imo etiam eorum, quæ mediâtè pendent à libertate, vel etiam à casu: Prædictiones autem pluuiarum, &c. ostendi esse admodum difficiles: Tamen pro ijs, qui aliquatenus optant se in his exercere, breuiter aliqua indicabo, quamuis hoc esset opus maioris molis, & laboris, in quo aliquid fortasse aliquando præstabo, ob plures obseruationes à me factas.

SECTIO SEXTA

Coniectura pro Astrologia naturali.

193
Coniectura
pro Astrol.
naturali.

AD coniecturandas igitur mutationes Aëris, primò quidem dubitari non potest, Solem in hac re censendum esse positissimam causam, tum ob sui excellentiam, atque virtutem multo maiorem, quam sit in alijs, tum etiam, quia ceteri Planetæ lucem ab ipso mutuuntur, ideo Sol

Sol per accessum ad tale, vel tale signum in Zodiaco, est causa mutationum notabiliorum, quales accidunt in quatuor anni tempestatibus, & præcipuè in Solstitijs, & Æquinoctijs: Hinc est, quod magni momenti esse debet Solis tam distantia in suo Apogæo, quam propinquitas in Perigæo; cum certè maiorem vim exerçant causæ propinquæ, quam remotæ.

Notandum præterea est, ut supra indicaui, quod Sol licet v.g. dicatur initio Augusti esse in Leone, tamen his temporibus non est in Leone vero, sed ficto, hoc est non versatur sub constellatione reali Leonis, quæ est in Firmamento, ut olim versabatur; sed potius sub Cancro, quod potest asserre aliquid momenti in ordine ad Aëris temperiem, aliosque effectus Astrologicos: Verum quidem est, quod Sol ratione talis situs, & approximationis maioris ad nostrum Zenit, potest efficere peculiare effectus, etiam præscindendo à constellationibus Firmamenti; sed aliquanto robustior fortasse esset, si adderetur vis talis constellationis.

Sol in Æstate, quando sunt summi calores, non est realiter propinquior nobis; imo ratione Excentrici, maximè à nobis distat, ut supra diximus; sed in tantum est valdè efficax, in quantum magis accedit ad nostrum Zenit, & per consequens immittit radios minus obliquè; contra verò in Hyeme; cum valdè obliquè immittat suos radios ad nos, refringuntur isti notabiliter à vaporibus, & per consequens fiunt debiliores; quod etiam accidit manè, & vespere singulis diebus: Præterea notandum est, quod cum aliquod corpus radios Solares obliquè excipit, pauciores excipit, quam si perpendiculariter exciperet; linea enim inclinata pauciores, quam eadem per-

D d pen-

nicos
terse-

sunt
ilicet
omus
reme-
a, in-
o, in
r gra-
o ver-

modi
philo-
foli-
is ni-
n eo-
etiam
, &c.
o ijs,
preui-
s ma-
rtasse
iones

Aëris,
solem
sam,
multo
quia
ideo
Sol

pendicularis, radios Solares excipit: Adde quod Æstate Sol diutius versatur supra nostrum Horizontem, quam in Hyeme.

191

Sciendum, non ubique esse Æstatem eodem tempore; nam dum in Regionibus. v.g. Borealibus, quales sunt nostræ, fit Æstas; tunc in Australibus fit Hyems; & ratio est, quia, ut sphaeram materialem contemplanti patebit, dum Sol. v.g. versatur in Cancro, immittit radios minus obliquos in Regiones Boreales: contra verò in Australes valde obliquos; ideo in Regionibus, quæ versantur circa Æquinostialem sub Zona Torrida fiunt duæ Æstates, & duæ Hyemes; eo quod Sol bis accedat ad verticem, bisque recedat.

Ver auget sanguinem, & conuenit ætati puerili: Æstas coleram, & conuenit iuuenili: Autumnus melanconiam, & conuenit virili, Hyems flegma, senilique competit.

Iam verò præter ipsum Solem; possunt etiam Aërem immutare ceteri Planetæ, atque stellæ, quamuis enim non possint impedire totaliter effectus Solis; ita ut Hyems vertatur in Æstatem, &c., possunt tamen illos alterare; sicut vis alicuius hominis debilis non superabit totaliter vim robusti; sed vel illam minuet, vel augebit; prout vel illi opponitur, vel fauet.

Inter alios Planetas Luna, utpotè terræ vicinior, producit effectus sensibiliores, & quia breviori tempore conficit integrum gyrum, plures mutationes, & notabiliores efficit: Cæteri Planetæ, etiamsi ut plurimum non adeo notabiles; durabiliores tamen fortasse effectus producant propter motum tardiorum: Aliquando verò accidit; ut simul iungantur tot vires Planetarum, ut alterent pro aliquo tempore vim Solis; & sic Æstas.

SECTIO SEXTA. 211

Ætas. v.g. tardius incipiat &c. item sæpè superant fortasse vim Lunæ, & contrarios inducunt effectus: Ideo notandus est attentè status singulorum Planetarum, eorumque vires inter se comparandæ; vt dignoscatur, an sint inter se contrarij, an &c. quinam ex illis præualeat, & quantum præualeat, & consequenter, quinam effectus secuturus sit.

Planetarum verò vires arguuntur à maiori, vel minori lumine; maiori, vel minori propinquitate ad terram; & denique ex maiori, vel minori obliquitate radiorum in ordine ad nostram regionem; quoniam verò recipiunt lumen à Sole, adeoque nunc plus, nunc minus illuminantur, atque illuminant, sicut. v.g. patet in Luna, notandus præcipuè est eorum aspectus cum Sole, & hinc colligitur reflexio luminis ad nos.

Hac occasione aduerte, quod, licet Luna in Nouilunio videatur minus illuminata, quam in Plenilunio; tamen hoc est adeo falsum, vt verè, & realiter nunquam plus luminis habeat, quam in Nouilunio, vt supra dixi.

Præter aspectum cum Sole, obseruandi sunt etiam alij aspectus Planetarum inter se; & multo magis Eclipses, tam Solares, quam Lunares: Præcipui, ac potiores aspectus censentur coniunctio, hoc est, cum vterque Planeta versatur sub eodem loco Zodiaci, licet non sub eodem puncto, sed solum secundum gradus longitudinis: Oppositio, cum sunt in partibus Zodiaci diametraliter oppositis secundum longitudinem. Aspectus Trinus, cum nempè distant inter se per tertiam Cœli partem: Quadratus, cum per quartam: Sextilis, cum per sextam; qui omnes aspectus suis caracteribus ordinatim exprimuntur num. 190.

D d 2

Aduer-

156

Aduertendum præterea est, sub quo signo celesti versentur, singulis enim signis Zodiaci tribuitur aliqua proprietas (quam autem verè, ipsi viderint, qui tales regulas vt certas tradunt; ego certè non audeo affirmare) nam Υ Ω \dagger censentur calidi, & sicci; & per consequens imitantur naturam ignis, efficiuntque coleram: δ η ϕ censentur frigidi, & sicci, similes terræ, efficiuntque melancoliam, π ϵ \approx calidi, & humidi, similes Aëri, ac proinde sanguinem augent, σ θ χ frigidi, & humidi, similes aquæ, proindeque insipidi.

Præterea singula signa habent etiam proprietates magis indiuiduales, Υ minus tonitruosum, sed magis grandinosum, quam olim fortasse eo quod, vt supradiximus, non correspondeat eadem constellationi in Firmamento, cui antea correspondebat. δ calidum, & mediocriter siccum si comparetur cum signis antecedentibus. π temperatum, & si comparetur cum proximis, accedit potius ad siccitatem. σ minus serenum, quam antea. Ω calidum, & siccum excessiuè. η valdè tonitruosum, & accedit aliquantulum ad humiditatem. ϵ varium, & mutabile, nec adeo humidum, vt sibi proxima. θ tonitruosum. \dagger ventosum, & aliquantulum humidum. ϕ aliquantulum humidum, cæteroquin temperatum. \approx aquosum. χ minus aquosum, quam antea.

157

Hæc tamen omnia intelligenda sunt in ordine ad nostras regiones Boreales; nam in ordine ad alias, diuersos effectus producant, vt patebit consideranti causas talium effectuum. Axiomata quædam, licet vulgaria, maximi sunt faciendæ, vtpotè deducta ex frequenti experientia: Vt est illud: Quarta, quinta qualis, tota Luna talis: sed

SECTIO SEXTA. 213

sed videndum est, an sint propria alicuius regionis, an vniuersalia, quod potest colligi, tum ex ipsa ratione intrinseca, tum à relatione incolarum cuiusque regionis. De Titis tradit aliquas regulas, quæ videntur mihi satis probabiles.

Difficile est reddere rationem aliquorum effectuum Planetarum, aliquam tamen ponam paulò inferius: Saturnus dicitur frigidus, & melancholicus, non quia in se talis sit, sed quia tales producit effectus in sublunaribus (quod etiam intellige de alijs Planetis) & præterea siccus, & valdè noxius. Iuppiter, quem Iouem dicimus à iuuando, est moderatè calidus, atque humidus, affert serenitatem, & est saluberrimus. Mars excessiuè calidus, excitat ventos calidos, & pestiferos, & producit grandinem, fulgura, febres tertianas, est denique noxius: Sol est siccus & calidus: Venus moderatè calida, & humida, imitaturque naturam Iouis: Mercurius est valdè varius, cæterisque Planetis potentioribus se accommodat iuxta varias circumstantias; sed plerumque est malus; vt ijs accidere solet; qui nimis faciles sunt in aliorum moribus imitandis: Luna est valdè humida, & plerumque (nisi illi opponatur, vt supra dixi, Planeta aliquis fortior) à coniunctione ad primam quadraturam, est frigida, & humida; & à prima quadratura ad Plenilunium est calida, & humida; à Plenilunio ad quadraturam calida, & sicca, & ab ista ad coniunctionem frigida, & sicca: Saturnus, Iuppiter, & Mars in suis Apogæis sunt solito frigidiores, & humidiores propter maiorem distantiam, contra verò in Perigæis.

Vt aliquam verò tandem reddamus rationem talium effectuum: sciendum est, quod licet nulum fortasse lumen ex natura sua, & quantum est

198

est in se, sit causa frigoris, vel humiditatis; tamen per accidens potest id efficere: Nam Luna, v.g. in prima quadratura attrahit vapores in altum: quos cum non possit perfecte concoquere; ipsi deinde frigefacti recidunt; terramque humectant, sed de hoc iterum in quæsitis; sic etiam Sole occidente, vapores derelicti à calore Solis recidunt in terram; & idem applicandum est proportionaliter alijs effectibus; & in ordine ad alios planetas.

Possent etiam valde probabiliter dici, materiam, ex qua singuli planetæ constant, esse diuersæ temperiei, & qualitatis; prout varius est etiam color cuiusque Planetæ; nam Venus videtur argentea, Mars ferreus, Iuppiter cupreus, Saturnus plumbeus, Luna similis conchilijs margaritarum, vel ipsis margaritis; ac proinde potest dici, quod influant etiam diuersas qualitates in corpora sublunaria, mediante scilicet lumine, quod illis qualitatibus inserviat tanquam pro vehiculo.

Sed quia, licet Sol, & alij planetæ sint particularis causa; adsunt tamen aliæ concause magis immediatæ, & ultimæ; quæ ideo hic, & nunc multum possunt, & sæpè plus quam mediatæ; ideo etiam istarum ratio, & consideratio est habenda; nam venti verbi gratia sunt potissima causa pluuiarum; præterea notandum est, quid præcesserit; nam si tellus fuerit sicca, difficilior oriatur pluuiæ; quod si humida fuisset, facilius, propter vapores inde ortos; nec omnes regiones sunt æquè aptæ ad pluuiam, v.g. producendam: Mare aptissimum est nubibus producendis propter suam humiditatem; sed de his alibi iterum fortasse agemus, magis ex professo; etiam aliqua diximus in Tractatu de Impetu.

CAPVT

CAPVT VNDECIMVM.

De Correctione Gregoriana Calendarij.

DV M Gregorius XIII. summa niteretur cura corrigere Calendarium Romanum (quod & alij Pontifices etiam curauerant) affertur ad illum liber manuscriptus Aloysij Liliij Veronenfis, qui docebat correctionem non incommodam; cum ceteræ adhuc propositæ visæ fuissent incommodæ. Pontifex antequam illam amplecteretur (sicut de facto deinde amplexus est, paucis mutatis) breue illius compendium misit ad omnes Mathematicos; vt etiam illi, qui non poterant Romæ adesse ad Congregationem ad id deputatam, hac de re suam proferrent opinionem.

Quid autem in dicto manuscripto, seu in eius compendio (quod Clavius exarauit, & imprellit) quem vide præcipuè cap. 4. Apologiæ contineretur, cognosces ex sequentibus; scilicet ex correctione ipsa, quam mox explicabo; cuius licet non inuentio ipsa, tamen expositio, approbatio, perfectio, & defensio Clauio potissimum tribuitur.

Calendarij correctio, de qua loquimur, duas habet præcipuas partes: Prima est de Sole, secunda de Luna: Primò autem de Sole agemus.

SECTIO

SECTIO PRIMA

De Sole.

200 **Q**Uod ad Solem attinet; etiam si communiter dicatur Sol conficere suum integrum gyrum, in diebus 365., & sex horis (quæ sex horæ post quatuor quosque annos integrant vnum diem; & ideo ille annus dicitur latine Bifextilis; hoc est bis dicitur in eo anno, sexto Calendas Martij;) tamen verè deficiunt aliquot minuta ad complendas sex horas; quæ ob opinionum varietatem circa huius defectus quantitatem, Iulius Cæsar pro tunc contempsit, sed hinc factum est; vt tempore Concilij Nicæni, quod celebratum est sub S. Syluestro Pontifice Pontificatus sui anno nono, Constantini Cæsaris Imperij anno 16., verum Æquinoctium non incideret amplius in diem 25. Martij; sicut incidebat tempore Iulij Cæsaris; sed in diem 21. eiusdem Martij: Hinc Patres dicti Concilij, animaduerso hoc errore; statuerunt quidem Æquinoctium in 21. Martij, sed non extat, quod remedium adhibuerint, ne imposterum similis error contingeret; probabile tamen est, de aliquo remedio cogitasse, cum in ea Synodo inter alios peritissimos, fuisset Dionysius Abbas Romanus Mathematicus insignis. Hinc igitur tempore Gregorij XIII. per decem dies de nouo retrocessisse Æquinoctium, animaduersum est; nempe incidebat in 11. Martij; quare plures ob causas, quas fusè enumerat Clavius; anno salutis 1582. abiecti sunt decem dies; quæ mutatio facta fuit post diem festum S. Francisci de Assisio; quare post quartum diem Octobris, sequens dies dictus est 15. Octobris; & præ-

præterea decretum fuit, vt in posterum, in 400. quibusque annis, omitterentur tres dies Bissextilis. Nota quod festa Sanctorum retinuerunt eundem diem mensis, iuxta denominationem illius diei; v.g. quinti, sexti; etiam si talia nomina transierint verè in alium diem; nam ille dies, qui antea dicebatur quintus Octobris, dictus est decimusquintus.

Festa Sanctorum retinuerunt suam sedem in mense.

Hinc nata fuit differentia decem dierum inter annum Iulianum, & Gregorianum; quare, cum in anno Iuliano, est dies, v.g. sexta Maij; in Gregoriano est decimasexta Maij &c.

Intererat autem in Ecclesia, vt esset statuta dies certa Æquinoctij; ne sequeretur difformitas inter fideles, præcipuè in celebratione Paschatis; alijsque festis mobilibus; quæ à Paschate dependent: Ad cuius intelligentiam; res est altius repetenda. Cum Hebræi liberati fuerunt à captiuitate Ægypti, voluit Deus, vt mensis ille lunaris, in quo liberati sunt, qui antea (iuxta vsum Ægyptiorum, quem hætenus ipsi secuti erant in Ægypto,) fuerat septimus, in posterum quoad res sacras, esset primus: Atque vt decimoquarto die illius mensis lunaris celebraretur Pascha in memoriam talis liberationis: Regula autem ad dignoscendum; quinam sit iste primus mensis lunaris, petenda est ab Æquinoctio Verno: Ille enim mensis lunaris, in quo Æquinoctium incidet, vel in ipsum diem decimumquartum Lunæ, vel in alium diem, ante decimumquartum (etiã si ille dies pertineat ad mensẽ antecedentem lunarem); non autem in sequentes, ille inquam est supradictus mensis primus, cuius est ille decimusquartus.

Hinc fit; vt Ecclesia, cum debeat celebrare Pascha; non quidem eodem die cum Hebræis; sed

Ee

in

in prima Döminica post Pascha Iudæorum; scire necessariò etiam debeat; quando nam celebrandum sit de iure Pascha ab Hebræis: Ideo, vt supra diximus, oportuit etiam scire diem Æquinoctij Verni. Et hæc de Sole.

SECTIO SECVNDA.

Reformatio Calendarij pro Luna.

207

MAior difficultas fuit in Luna; quæ, vt melius explicetur; diuidemus discursum in duas partes: In prima docebimus, modum adhibitum circa computationem Lunæ, ante correctionem Gregorianam, inuentum à Methone Atheniensi, Olimpiade 86: In secunda quid emendatum fuerit, & emendatio ipsa exponetur.

Quoad primam; cum existimaretur vnaquæque Lunatio iuxta motum medium (nam iuxta verum motum sunt inæquales, vt supra ostendimus,) continere dies 29. ÷ & 44. min., & amplius; vt consulerent Vulgo, & ciuili computationi; quæ per dies integros procedit; fecerunt alternatim Lunationes nunc 29. dierum, nunc 30., (& hæc dicebatur Intercalatio;) sicut enim ob sex horas superfluas in anno Solari, colliguntur in quatuor annis 24. horæ, & fit ille annus Intercalaris; ita in casu præsentis proportionaliter &c.

Quia verò Solaris annus Iulianus communis, nempe dierum 365. superat Lunarem communem; hoc est constantem ex duodecim lunationibus integris; (contempto interim excessu quem 44. min. sæpius replicata,) per vndecim dies; ita vt, vltra integras duodecim Lunationes; alternatim, 29. & 30. dierum; contineantur in

SECTIO SECVNDA. 219

in Anno Solari communi dies vndecim; ideo inuentæ fuerunt Epactæ; quod nomen ex Græco significat additionem, seu interiectionem: quare nomine Epactarum, in casu præsentis intelliguntur dies differentiales inter annum Solarem, & Lunarem; seu dies, quibus annus Solaris excedit annum communem Lunarem; ita vt, si primo anno Epacta, siue excessus sit 11. in secundo sit 22. in tertio 33.; sed quia in hoc casu, habetur integer mensis Lunaribus; debet abijci, & sumi eius excessus tantum &c. Quia verò post 19. annos Solares Iulianos, iterum ferè concurret initium anni Lunaribus cum initio anni Solaris, seu Nouilunium incidit in eundem diem, in quem ante 19. annos inciderat; ideo tunc nulla datur Epacta.

Numerus iste 19. annorum Solarium, dicebatur numerus aureus, quia solebat scribi litteris aureis in foro publico à Romanis.

SECTIO TERTIA

Vsus Epactarum.

Modus verò practicus pro inueniendis singulis diebus Lunæ civilibus per usum dictarum Epactarum iam à multo tempore usitatus, est huiusmodi. Primò, vt ponantur tot unitates, quot Calendæ, hoc est primi dies mensium (solent alij dicere Calendæ mensium præcedentium; sed remanet æquiuocatio; an de integris mensibus loquantur) à Martio inclusiue præterierunt eo anno; nam sic in singulis mēsis lunariibus Luna anticipat vno die, & tandem post integrum Ianuarium vndecim diebus; incipitur autem à Martio, melius quam à Ianuario; quia

²⁰²
Epactæ vulgares.

E e 2

Ianua-

Ianuarius compensatur per Februarium defectuosum; tum addatur Epacta currens eo anno, denique addantur dies præsentis Mensis, & reiectis. 30. quoties fieri potest; numerus reliquus erit numerus dierum Lunæ præsentis.

Quæ in re tria sunt aduertenda. Primum est, quod regula ista vulgarior non est adeo exacta, sicut regula Martyrologij, quæ dat Lunæ alternatim nunc 30. nunc 29., adeoque non concordant, ut consideranti aliquot particulares casus facillè patebit. Secundum est, quod Mensis Ianuarius, & Februarius se mutuo compensant; ut hinc satis fiat alternationi dierum nunc 29. nunc 30. Tertium est, quod in alijs mensibus, qui omnes sunt vel 30. vel 31. dierum, superant illi undecim dies supradicti hoc modo; nempe in decem mensibus istis habemus sex cum. 31. & quatuor cum. 30. diebus, hinc conficiuntur dies. 306. in quibus fiunt Lunationes. 10. integræ, quibus si demus alternatim iuxta regulas Martyrologij nunc. 30. nunc. 29. dies ex supradictis; supersunt adhuc. 11., ut ipse computando videbis; nam multiplica. 5. in 30. & 5. in 29. fit 295. qui numerus deficit. à 306. diebus, per undecim dies. Deinde accedunt. 31. dies Ianuarij, & 28. Februarij, qui mutuo se compensant, & fiunt. 365.

Iam accipe sequentia. Si singulæ Lunationes secundum motum medium continerent dies. $29 \div$ præcisè; faciendo Lunationes civiles nunc. 30. nunc. 29. dierum, in singulis annis Solaribus communibus haberemus undecim dies amplius ultra 12. Lunationes ex supradictis, qui omnes simul compositi, post 19. annos Solares conficiunt numerum. 209. qui continet sex menses. 30. dierum, & vnum. 29. dierum. Sed quia unaquæque Lunatio ultra dies $29 \div$ continet mi. 44. circi.

circiter; in .19. autem annis Solaribus, hæc minuta conficiunt dies septem circiter; ideo quatuor ex his diebus insumuntur in quatuor Bifextilibus solaribus, qui addunt quatuor dies Solares; reliqui verò tres insumuntur in hoc, quod dum componimus illos .11. dies intercalares; reijcimus sexies. 30. dies intra numerum. 19. Annorum, adeoque cum deberemus alternare. 29. & 30. insumimus tres dies amplius correspondentes illis tribus diebus dictis. Et ideo in fine nouendecim annorum reijcimus tantum. 29. dies, quia si etiam tunc reijceremus. 30., tunc non haberemus à Luna diem sufficientem; reijcimus inquam. 29. non. 30. æquiualentem, quia damus Epactis tunc duodecim, non vndecim, vt dixi.

Aduerte, eum Annum Lunarem, in quo in Epactis abijciuntur. 30., dici annum Embolismicum, seu Intercalarem; addit enim vnum mensẽ. Hæc erant ante Correctionem.

Embolicus, seu Intercalaris.

SECTIO QUARTA

De Epactis Luna post Correctionem.

Diximus, Soli plures dies datos, quam oportuerit: Iam simili proportionaliter vitio laboratum est in Luna; cum enim, vt modo explicauimus; prouisum fuerit, vt singulis spatijs decennouenalibus compleretur Cyclus Lunariscivilis simul cum Solari; datum est Lunæ plusquam oportuit, dixi civilis, nam est aliqua parua differentia: Hinc ex pluribus huiusmodi paruis erroribus fit in .300. fermè annis integer ferè dies, adeoque à tempore Concilij Niceni, Lunæ dati sunt quatuor dies amplius quam oport-

204

222 CAP. XI. DE CORRECT. CALEND.

oportuit, adeoque Luna retrocefferat verè per dictos fermè dies, hoc est Nouilunium. v. g. quatuor diebus post debitum pronunciabatur.

Imposterum, vt remedium poneretur, & ex alia parte retineretur eadem regula vulgaris Epactarum, debuerunt primò abijci dicti dies quatuor, vt Luna in suum locum verum, seu potius medium restitueretur, pronunciareturque tot diebus antea Nouilunium; & deinde ita agendum est cum annis correctis Solaribus, vt non fiat perpetuò Epacta vndecim dierum, sed mutetur iuxta debitum. Et quidem, si non fuissent correcti Anni Iuliani Solares tempore Gregorij, debuissent ita accommodari Tabellæ Epactarum, vt in singulis. 300. annis, demeretur vnus dies Lunæ, seu pronunciaretur vno die antea Nouilunium; ceterum seruetur vsus antiquus, quare loco Epactæ. 11. debuissent tunc poni. 12. eo quod Solares dies, tunc verè, superarent Lunares vno die amplius: sed quia ob dictam correctionem annorum Solarium, omittuntur, singulis 400. annis, tres dies Bissextiles, ideo potius è contra, oportuit aliquando Lunæ addere, quam demere, quia retento solito modo operandi vulgari in Epactis, & deficientibus illis Bissextis, sequitur minor Epacta Solaris facienda supra Lunares annos, quam ante correctionem.

Ideo in Correctione introductus est vsus. 30. Epactarum, non omnium continuatè, sed ita vt. 19. adhibeantur pro aliquo annorum curriculo; aliæ pro alio, cum regulis, quæ solent præmitti in Martyrologijs, vbi assignantur plures Tabellæ, quarum singulæ inseruiunt per plures annos, & assignant Epactas debitas illis annis; deinde sequitur alia Tabella pro annis sequentibus, & hoc præcipuè fit ad hoc, vt in transitu

transitu ab vna ad aliam Tabellam, nunc addatur, nunc omittatur vnus dies.

Dantur enim plures casus valde diuersi. Primo enim, quando in aliquo anno centenario non fit Bissextus, & non sunt adhuc elapsi. 300. anni Solares ab anno Equationis Lunæ cum Sole, accipitur alia Tabella; in qua, prima Epacta, seu excessus dierum Solarium supra annum Lunarem completum, est. 10. dierum, & sic replicatur illius anni initio eadem dies Lunæ, quæ dicta est in fine præcedentis, & ideo dicitur status Lunæ, quia sistitur in pronuntiatione eiusdem diei in initio illius anni, seu in ipsa mutatione Tabellæ.

Secundo, quando est Bissextus, & Luna non est in. 300., vt in anno Christi 2000. tunc est excessus consuetus. 11. dierum.

Tertio, quando est Bissextus, & Luna est in 300., vt in Christi anno. 2400., tunc Epacta est. 12., & initio anni dies Lunæ superat diem vltimum anni præcedentis Lun., duobus diebus; non vno, vt solet, & dicitur saltus Lunæ: Tam in statu, quam in saltu dicitur æquari Luna.

Quarto, quando non est Bissextus, & Luna peruenit ad. 300., tunc Epacta prima est. 11. consuetæ, & ideo adhibetur eadem Tabella.

Ad intelligentiam autem Tabellarum, quæ solent poni initio Martyrologij: Tabella præcipua habet titulum: Tabella Equationis Cycli Epactarum perpetui; pars autem eius Tabulæ est ista.

D.	1582.
D.	1600. Bissext.
C.	1700.
C.	1800.
B.	1900.
B.	2000. Bissext.
B.	2100.
A.	2200.
v.	2300.
A.	2400.

Pro

224 CAP. XI. DE CORRECT. CALEND.

Pro cuius intelligentia sciendum est, quod, cum sequitur Character similis; tunc est Epacta consueta. 11., & non fit Aequatio; cum verò transitur ab vno Characterē ad alium similem antecedenti nō immediatē, sed intermediente alio dissimili, vt in Anno Christi 2400. vbi à caractere. v. fit transitus ad A, qui erat præcedens ad. v., tunc prima Epacta est. 12. & dicitur saltus; in pronuntiatione enim diei Lunaris fit saltus: quod si supponas, Lunam post primam Aequationem peruenisse ad. 300. annos in anno Christi 1800., videbis obseruatas regulas casuum supra enumeratorum.

Explicanda est nunc alia Tabella, cuius titulus, Tabella litterarum Martyrologij respondentium Cyclo Epactarum perpetua; in qua aduerto tantummodo, quod, cum in præcedenti Tabella iuberis. v.g. anno 1600. sumere litteram. D. maiusculam; debes in præsentī Tabella accipere pro Epacta primi Aurei numeri, Characterem tertio loco ab hinc retro distantem, vt in isto casu est. a. paruum, & hinc habebis successiuē characterem cum Epacta debita Aureo numero tunc currenti.

Denique aduertit Clavius in initio Martyrologij; vt, quoties fit transitus de 19. ad. 1. Aureum numerum, accipiatur Lunæ dies, vna minor, quam ponitur in Martyrologio, vsque ad finem tamen illius Lurationis tantum.

Docebo nunc, quid significant. 30. illæ Epactæ; quæ Mensium diebus addi solent in Officio Diuino: sunt igitur ibi positæ, ad hoc; vt, cum noueris, esse adhibendam eo anno Epactam. v.g. 20., vbicumque inueneris hanc Epactam. 20. affixam alicui diei Mensis alicuius; scias eo die in eo anno esse Nouilunium; vbi aduerte, Epactam.

SECTIO QUINTA. 225

stam. 25. scribi duplici diuerso modo; v.g. nunc rubro, nunc atro colore, adhibendam autem esse atratam, quoties aureus numerus maior erit, quam. 11., cum vero est minor, quam. 12., tunc adhibendam rubram.

Si velis adhuc plura in hac materia, vide lib. 2. Apologiæ Clauij ab initio, &c.

SECTIO QUINTA

Respondetur aliquibus obiectionibus.

HÆc de Reformatione Calendarij: Monendus est hic Lector, ne facilè audiat obiectiones, quæ contra illam fiunt: Non defuerunt enim plures, qui illam impugnarunt; sed diuersimodè ex varijs motiuis: Aliqui, præsertim Hæretici ex mera libidine contradicendi. Alijs, vel aliqua tantum in ea displicebant, vel retenta methodo per correctionem introducta, desiderauerunt magis exactam formam: Nec Clauius ipse dissimulat, posse, retenta eadem methodo, fortasse ob nouas cognitiones Astronomicas, temporis decursu acquirendas, rem magis perfici.

Aduerto igitur, primò quidem, esse intolerabilem errorem illorum, qui vellent, rem agi iuxta rigorosas leges Astronomorum; agendum enim hic est cum tota Ecclesia, ac proinde ciuilitè, non rigorosè, ac Mathematicè; ita in annis Bissextilibus factum est etiam à Cæsare, vbi per integros dies res acta est: Adde extitisse plures sententias diuersas Astronomicas; adeoque nullam certam.

Aduerto præterea, non quæri hic præcipuè commoditatem corporis in tempore Quadrage-

F f simæ

226 CAP. XI. DE CORRECT. CALEND.

simæ commodiori, &c. (vt aliqui voluissent relatè ad tempus commodum pro Ieiunio, &c.); sed mentis; ne ex incertitudine, nascatur difformitas (quæ est deformitas) in Ecclesia.

Obiectionibus satisficit. Respondeamus iam distinctè ad præcipuas obiectiones.

208

Primò obijciunt, sæpè Correctionem non consentire cum vero Nouilunio, vel cum vero Æquinoctio, &c., & vt hoc exagerent, addunt hinc sequi; vt Pascha celebretur Mensè, vel sequenti, vel antecedenti, aliaque huiusmodi.

Ad hæc, quæ imperitis, primo aspectu magnum facessunt negotium, facillè responderetur: Velerat omnino procedendum Mathematicè; & hoc erat primò impossibile ob incertas sententias Auctorum, quorum cur potius vnus alijs præhabendus ab Ecclesia? quod si vnum sequeris; at poterat contingere error etiam vnus Mensis relatè ad alterum, qui fortasse, temporum decursu videbitur præeligendus. Secundò, est inutile, vt pro Populo (nomine autem Populi intelligo etiam Clericos imperitos Astronomiæ) procedatur per horas, & minuta, &c.

Velerat procedendum solùm ciuilitè, vt hætenus factum est à sæcularibus, & ab Ecclesiasticis, tum Christianis, tum non Christianis in regulis temporum, & vt vnusquisque etiam modicæ prudentiæ facillè videt esse procedendum; & hoc posito, ea quæ tu vocas absurda, sunt ineuitabilia.

Dices, potuissè pauciora sequi. Respondeo in illa notitia Astronomica, quæ tunc extabat, prudenter ita actum fuisse, vt Clavius expressè inculcat ob diuersitatem sententiæ inter Astronomos magni nominis: Nunc fortasse, potest, vt indicaui, res melius perfici, sed tamen adhuc retenta

SECTIO QUINTA. 227

retenta Clauij Methodo, vt ipſemet indicauit.

Id tamen, quod poſſet vtiliter quæri, eſt, an ita poſſint fieri iſtæ intercalationes, vel omiſſiones, vt quam minimum diſcedatur à vero; ſed ſanè non poſſum in hoc, non admirari inſignem diligentiam Clauij, qui omnia examinauit, ac tanta, vt niſi Leſtor ſit attentiffimus, vix legendo aſſequatur, quanta ipſe excogitauit; quare do omnibus conſilium, vt non facile pronuncient in hac materia; ſed, cum illis venerit in mentem aliquod dubium, attentè legant Clauium iterum, atque iterum, quia ſæpè in prima leſtione non aduertimus, id quod in ſecunda, maximè opportunè ad dubium intelligemus.

CAPVT DVODECIMUM.

De modo obſeruandi Cœleſtia.

Multa ſparſim in proprijs locis diximus de modo obſeruandi Cœleſtia. Præterea in Geometria præctica deſcribo plura inſtrumenta, eorumque vſum, tum ad Terreſtria, tum ad Cœleſtia. Reſtat hic, vt aliqua magis neceſſaria pro Aſtronomia, & quæ requirunt prolixiorẽ tractationem, ſeriò traſtemus; quamquam plura etiam addam in fine per modum Quæſiti.

Tria præcipua ſunt Cœleſtia Phænomena, ſiue apparentiæ, quas curioſè ſolent contemplari Aſtronomi: Nempè primo Eclipſis Solaris. Secundo Eclipſis Lunar. Tertio, Cometæ. Nos hic breuiter trademus modum valdè exactum, nec in praxi valdè difficilem, obſeruandi ſingula hæc tria: Deinde ad alia tranſibimus ab Aſtronomo obſeruanda in Cœleſtibus.

Præcipua
Phænomena,
Cœleſtia,
Eclipſes, &
Cometæ.

SECTIO PRIMA

De obseruatione Eclipsis Solaris.

270

IN Eclipsi Solari tria præcipuè obseruanda sunt. Scilicet quantitas partis obscuratæ; proportio inter diametros apparentes Lunæ, & Solis; & angulus apparens semitæ Lunaræ cum Ecliptica. Hæc omnia simul & semel perfectissime præstat machina, siue instrumentum à me impressum anno 1658. Perusij in meo Microcosmo Phisimathematico (quem, suppresso nomine ad vtilitatem discipulorum composueram, adeoque multa etiam ex alijs Auctoribus retuli, quanquam deinde aliqua in meis deinde libris ferò elucubratæ impugnaui, scilicet Speculum Parabolicum Caualerij, & lentium combinationem ex Reita, &c.), & sæpè vtiliter adhibui.

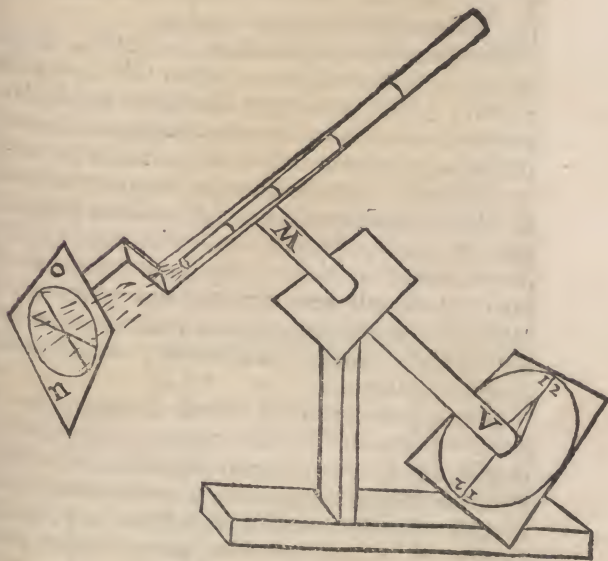
Quare dictam machinam hic iterum, eiusque vsum breuiter describam ex non dissimili machina, quam exhibet P. Scheiner in sua Rosa Vrsina ex P. Christophoro Grambergerio (cuius tamen pauci vel notitiam, vel vsum habent.)

Iuxta igitur præsentem figuram: collocetur Pertica. V M. repræsentans Axem Mundi; in Plano ipso circuli Meridiani, & iuxta eleuationem Poli debitam pro illo Horizonte, erit autem in Plano Meridiani, si basis correspondeat perfectè ad lineam Meridianam exactè sumptam, vt doceo supra Cap. 4. Sect. 3. (omitto hic descriptionem machinæ, cum fiat satis manifesta, tum in figura, tum in eius vsus explicatione). Postmodum alia Pertica, seu Regula iligneæ affixa supradicto Axī, ita inclinetur, vel eleuetur, donec Tubus Opticus distæ regule

SECTIO PRIMA.

229

gulæ applicatus, & alligatus, perfectè dirigatur ad Solem; tunc enim firmanda est regula immobiliter cum Axe . M V . , ita vt in illa operatione non mutet angulum cum ipso.



Explicandus iam est vsus Tabellæ . O N . Sit huic Tabellæ applicata carta, in qua sit descriptus circulus . O N . , tantus, quanta est imago perfecta Solis, quæ iuxta regulas nostræ Opticæ projicitur in dictam cartam; doceo autem in dicta Optica regulas, ex quibus argues; quæ nam vitra, & in qua dispositione requirantur ad finem inten-

211

230 CAP. XII. DE MODO OBS. CAEL.
intentum, quo in negotio aptior erit tubus moderatæ longitudinis; proijci enim poterit imago ampla ad libitum in Tabellam. NO., prout lens ocularis, plus, minus distabit ab obiectiva; quo autem erit maior imago perfecta Solis; tanto magis debet distare Tabella à Tubo, ut ibi doceo (sed hoc ipsum experientia te docebit.)

Determinata amplitudine imaginis, & per consequens amplitudine circuli. ON., eius diametro, & semidiametro; diuidatur semidiameter in sex æquales partes; per singulas autem diuisiones, ex centro circuli. NO. ducantur circuli concentrici, sic enim habebis vbique mensuram duodecim digitorum; quotidem solent assignari pro assignatione partium obscuratarum, quæ numerantur in prædictis digitis; ita ut Eclipsis dicatur obscurasse tres digitos, vel quatuor, & plus, vel minus, &c.; quare vndecumque umbra incidat; habebis mensuram paratam prædictorum digitorum.

Præterea ducenda est altera diameter prædictam interfecans sub tanto angulo, sub quanto, pro eo die Planum circuli Meridiani interfecat Planum circuli Eclipticæ, & quidem diameter representans sectionem circuli Meridiani, ita ducatur; ut, cum Tubus dirigatur ad Solem positum in ipso circulo Meridiano; dicta diameter sit omnino in Plano circuli Meridiani; seu in Plano perpendiculari ad Horizontem, ducto per lineam Meridianam.

212 Pro habendo autem singulis diebus angulo debito supradicto, consule sequentem Tabellam.

Tabula

Tabula angulorum, quos facit Ecliptica
cum Meridiano in eo gradu Eclipticæ,
in quo Sol eo diē versatur.

	Y	♈	♉	♊	♋	♌	♍
G	G	M.	G	M.	G	M.	G
0	66	30	69	22	77	44	30
1	66	30	69	34	78	6	29
2	66	31	69	46	78	28	28
3	66	32	69	58	78	50	27
4	66	33	70	11	79	13	26
5	66	35	70	24	79	35	25
6	66	37	70	37	79	58	24
7	66	39	70	51	80	21	23
8	66	42	71	5	80	45	22
9	66	46	71	20	81	9	21
10	66	49	71	35	81	32	20
11	66	53	71	50	81	57	19
12	66	56	72	6	82	21	18
13	67	2	72	21	82	46	17
14	67	7	72	38	83	10	16
15	67	12	72	55	83	35	15
16	67	19	73	12	84	0	14
17	67	25	73	29	84	27	13
18	67	32	73	47	84	50	12
19	67	39	74	5	85	15	11
20	67	47	74	23	85	41	10

21	67	54	74	42	86	6	9
22	68	3	75	1	86	32	8
23	68	11	75	20	87	1	7
24	68	20	75	40	87	24	6
25	68	30	76	0	87	50	5
26	68	39	76	20	88	16	4
27	68	49	76	41	88	42	3
28	69	0	77	2	89	8	2
29	69	11	77	23	89	34	1
30	69	12	77	44	90	0	0
G	X	☾	☿	♂	♂	♂	G

Vides in hac Tabella quinque columnas: Tres maiores significant gradus angulorum, & singulæ earum inferuiunt pro quatuor signis cœlestibus: Duæ verò extremæ, & angustiores columnæ significant gradus signorum cœlestium; ita tamen, vt ea, in qua numeri crescunt deorsum versus, inferuiat pro signis superius descriptis; ea verò, cuius numeri crescunt sursum versus, pro signis inferius descriptis.

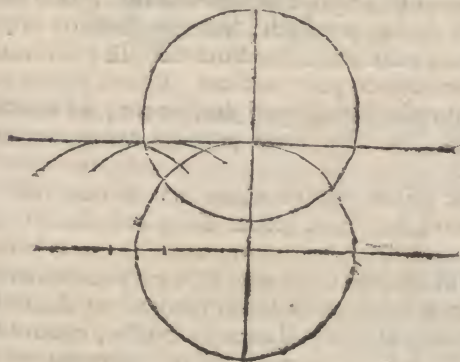
His præparatis, si tempore Eclipsis paulatim manuducatur in gyrum Tubus opticus, scilicet regula, cui est alligatus, ita vt semper Solis motum sequatur (quod facile, & necessariò obtinebis, politis supradictis, nam necessariò Tubus in suo motu ferè describet circulum diurnum Solis, vt consideranti patebit, posito quod semel ad Solem fuerit directus, & retineat immobiliter eundem angulum cum Axe, quare Axis ipse per sui conuersionem circularẽ deferet Tubum, &c.) habebis

SECTIO PRIMA. 233

habebis semper imaginem Solis in dicta Tabella.

His positis, statim ac habebis umbram Eclipsis sufficientem, ut possint in ipsius circumferentia notari tria puncta; scilicet duo in duabus intersectionibus arcus umbrofi cum arcu luminoso,

213



& tertium in medio circiter (& ad sensum) arcus umbrofi, signabis quam citissime fieri potest dicta tria puncta in carta. NO., & iuxta regulam Euclidis ducas arcum per dicta tria puncta, quod si similiter ducas plures huiusmodi arcus iuxta tria puncta habita in diuersis temporibus, fiet tibi nota via, seu semita Lunarum apprens in disco Solari, ea enim erit linea ducta per centra circulorum, quorum sunt partes dicti arcus umbrofi, hæc autem linea erit parallela lineæ tangenti omnes prædictos arcus. Multum iuuabit, si prius præparentur plures circuli cartacei, æquales apparenti diametro Lunari, qui deinde applicentur, & affigantur vnus post alium ima-

G g gini

9
8
7
6
5
4
3
2
1
0
G

: Tres
& fin-
coele-
es co-
ium;
deor-
descri-
rsum
alatum
scilicet
is mo-
btine-
Tubus
um So-
semel
biliter
otè per
, &c.)
ebis

gini Solis in. ON. descriptæ, ad representandas singulas umbras.

Vnde etiam colliges aliam utilitatem, nempe quod prænoscēs, quanta sit futura Eclipsis in sua media, seu in maxima obscuratione, antequam ipsa fiat; necessariū enim omnes arcus umbroși, quotquot erunt usque ad medium, & finem Eclipsis, tangent physicè dictam lineam, quam iam potuisti ducere per duos, vel tres habitos arcus umbroșos ante etiam medium Eclipsis; sed iuuabit etiam deinde post medium, sepius plures arcus umbroșos huiusmodi describere, ad examinandum, an dicta linea perfectè tangat omnes arcus.

Nō est idem
rigorose ma-
xima Eclipsa-
tio, & mediū
Eclipsis.

Hinc etiam poteris attentius, & commodius obseruare medium ipsum Eclipsis; seu potius maximam obscurationem, nam si duxeris diametrum circuli luminosi. NO. perpendicularē ad lineam tangentem arcus umbroșos; duxerisq; arcum æqualis circuli cum umbroșis, cuius centrum sit in dicta perpendiculari, circumferentia autem tangat lineam supradictam tangentem, hic arcus erit medium Eclipsis; seu, ut melius dicam, maxima Eclipsatio; neque enim solent coincidere medium tempus Eclipsis, & maxima Eclipsatio rigorosè.

Sed quia descriptum instrumentum, siue machina requirit plerumque locum apicum, & spatiosum, reduxi deinde illam ad breuiorem, de qua agam in Eclipsi Lunari.

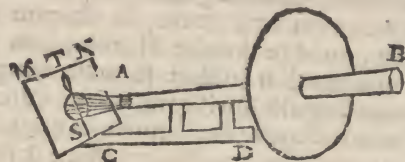
235

Denique alio modo poterit sic obtineri intentum. Sit Tubus AB. immobiliter alligatus regulæ planæ CD., in cuius extremo sit Tabella MN. excipiens imaginem Solis in carta, in qua supradicti nuper circuli sint descripti; quos secet diameter. TS. representans in singulis instantibus
sectio-

SECTIO PRIMA.

235

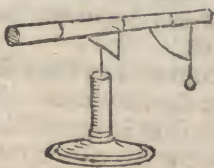
sectionem alicuius verticalis circuli cum di-
Tabella : Tempore igitur Eclipsis notetur arcus



umbrosus, prout supra, & exactissimè notetur
tempus, in quo habetur ille arcus; nam habitis
pluribus arcubus huiusmodi, saltem duobus, vt
supra (quo plures autem fuerint, erit certior
operatio) poterit similiter duci tangens.

Moneo, vt in hac operatione, perpetuò ser-
uetur linea . TS. in plano aliquo verticali; ita vt
non inclinet, aut ad dexteram, aut ad sinistram;
sed solum inclinet retrorsum, prout exigit ele-
uatio tubi directi hìc, &

nunc ad Solem, quod fa-
cile obtinebitur, in præ-
senti figura per furcinu-
lam, qualis adhiberi so-
let in Bombardis Nauali-
bus; quadrans vero uti-
liter ostendet gradus ele-
uationis tubi; quamuis



hoc non sit omnino necessarium : Dixi in plano
aliquo verticali; quia, cum hæc linea non sit
perpendicularis Horizonti; est extra locum, in
quo se intersecant omnes verticales; adeoque
nunc ipsa erit Sectio vnius verticalis, nunc alte-
rius cum Tabella.

Secundo moneo, tamquam aliquid essentiale,

G g 2

vt

andas

empè
in sui
quam
brofi,
Ecli-
n iam
arcus
iuua-
es ar-
xami-
mnes

odius
potius
s dia-
larem
erisq;
scen-
rentia
tem,
melius
olent
xima

e ma-
spa-
de

aten-
regu-
MN.
upra-
t dia-
tibus
io-

vt carta, in qua sunt descripti dicti circuli, gyretur circa suum centrum successiue iuxta motum diurnum Solis; nempe per tot gradus, siue minuta gyretur dicta carta; quot Sol conficit per motum diurnum inter vnam, & alteram observationem, quod te docebit Horologium perfectum, praecipue si indicet secunda temporis; nam, cum singulis horis conueniant quindecim gradus motus diurni; facile inuenies quot secunda horae conueniant singulis gradibus, & scrupulis, nempe in vna hora sunt 3600. secunda, in quindecim vero gradibus sunt 900. scrupula prima, quare vni scrupulo primo in circulo diurno correspondent. 4. secunda horaria, nam diuidendo 36. per 9. fit. 4.

216

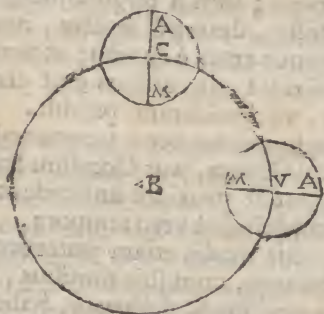
Post dictam operationem, si exacte notaueris tempus pro descriptione primi Arcus, scies deinde, in quonam verticali tunc versaretur Sol; adeoque angulum illius Verticalis cum Meridiano, & hinc angulum Eclipticae cum dicto verticali, & denique angulum semitae Lunarise, vt supra. Quare vides, hanc operationem in illam recidere, & quidem sine magna mole dictae machine.

Commodius fortasse erit, si habeatur altera carta similis omnino illi, quae est in Tabella; & prius fiant in ipsa dicti arcus, &c. & deinde transferantur in cartam Tabellae.

Vt autem intelligatur ratio praedictae nuper operationis, & tollatur omnis scrupulus de ipsius recta Methodo: supponendum est, Solis discum. A M. in praesenti figura, prout recedit à Meridiano successiue vertiginari circa suum centrum per tot gradus, quot conficit in circulo diurno; ita vt, cum confecerit totum Quadrantem. C V. in circulo diurno; pariter punctum

SECTIO PRIMA. 237

punctum A. Disci Solaris confecerit Quādran-
tem vertiginis; vt igitur in imaginē Solari, quæ
in dicta Tabella excipitur; habeatur perpetuū
fitus consimilis prototypo; debet pariter, vt dixi,



gyrari carta: & quidem consideranda est hæc
operatio, ac si fieret in ipso centro terræ, quod
attinet ad motum Solis.

Initium, & finis Eclipsis poterit obseruari per
Tubum maximum, quantum fieri potest, cum
exiguo tantum foramine obuio in vitro obiecti-
uo, quod de cetero totum tegatur, ne noceat
oculo.

Si oculare sit conuexum, imago Eclipsis visa
in carta, seu in Tabella supradicta, correspon-
debit veræ Eclipsi Cælesti quoad sursum, & deor-
sum; non verò quoad dexteram, & sinistram;
si è directo aspiciatur in carta, hoc est, erit ad
dexteram videntis illam, ea pars, quæ est ad
sinistram videntis Eclipsim veram cælestem. At
si oculare fuerit cauum, & oculus è directo aspi-
ciat imaginem in carta; erit ordo inuersus, non
à dextris, & sinistris; sed sursum, & deorsum.

Ad

238 CAP. XII. DE MODO OBS. CAEL.

217

Ad habendam igitur rectam imaginem Eclipsis, aspice dictas figuras à tergo cartæ; in primo quidem casu, simpliciter, prout est; in secundo autem, gyrando figuram, ita ut omnia inuertantur; scilicet dextra fiant sinistra, & superiora inferiora; tum à tergo aspice, &c. Nam in tali aspectu, dextra & sinistra, iterum apparebunt, prout antea è directo; at verò superiora, & inferiora, in quibus erat error; erunt emendata, ut consideranti patebit.

Horologium debet benè accommodari ad Meridiem, vel Ortum, aut Occasum Solis, quantum fieri potest proximè antecedentem, ut sic minus erret deinde à vero tempore.

Supradictis modis etiam poterunt obseruari maculæ Solares, cum suis motibus, &c.

In dicta imagine sic delineata, habebis non solum maximam obscuracionem, sed etiam viam apparentem Lunæ, relatè ad Eclipticam, scilicet eius vel conuergentiam, vel Parallelismum cum Ecliptica, adeoque hinc poteris corrigere tum Parallaxes, tum locos nodorum, & latitudinem, &c. Denique habebis omnia, quæ desiderari possunt in obseruatione Eclipsis.

SECTIO SECVNDA

De Lunaris Eclipsis obseruatione.

218

IN Eclipsi Lunari, quatuor sunt præcipuè obseruanda; scilicet proportionaliter tria supradicta; nempe quantitas obscuracionis, diametri apparentes Lunæ, & vmbraë terrestris, & semita vmbraë terrestris relatè ad semitam Lunæ, seu potius semita Lunæ relatè ad Eclipticam; nam semita vmbraë eadem est cum Ecliptica, ex diametro

metro enim opponuntur umbra terrestris in se-
stione Lunæ, & Sol, adeoque ipsorum centra
sunt ambo in Ecliptica.

Sed præterea, & quarto hic multum interest,
scire præcisè medium Eclipsis, seu potius maxi-
mam obscurationem, ut moneo in optica probl.
97., multum enim inferuit pro statuenda longi-
tudine Geographica fixa, cum circa initium, &
finem Eclipsis non possit obtineri tanta certi-
tudo.

Pro longitu-
dine Geo-
graphica,
obseruetur
maxima ob-
scuratione.

Et quidem si Lunæ lumen esset sufficienter
sensibile in sua imagine per Telescopium præstita
in carta, prout diximus de Sole, per eadem in-
strumenta, eandemq; methodum felicissimè hæc
omnia obtineremus, sed quantumvis obscure-
tur locus, in quo fit operatio, adhuc tamen di-
cta imago non fit sufficienter sensibilis; præcipuè
in magna Eclipsi, citra periculum notabilis er-
roris in definiendis perfectè confinibus partis ob-
scuratæ: Procedere autem per maculas Lunares,
non est tutum ob incertam adhuc præcisam re-
gulam Librationis Lunaris, præsertim quia sin-
gulæ maculæ diuersimodè discedunt à centro Di-
sci Lunaris apparentis, pro varia ab ipso distan-
tia, in qua sitæ sunt, & varia Libratione; ita ut
non satis sit statuere circumferentiam Disci lu-
naris pro statuenda deinceps quantitate partis ob-
scuratæ, per hanc vel illam maculam, ad quam
umbra deuenit.

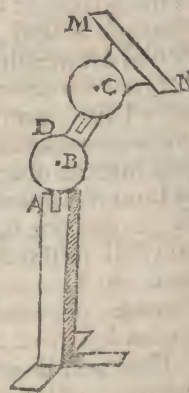
Hinc post diuturnam meditationem, ex pluri-
bus methodis, quas excogitavi, hæc tandem mihi
videtur omnium aptissima.

Puto, medium Eclipsis, seu, ut melius di-
cam, maximam obscurationem potissimum in-
dagandam fideliter esse in Eclipsibus partialibus;
ut sic concordent observatores loco diffiti in præ-
ciso

ciso tempore, seu momento (cum alioquin principium, & finis patiantur necessario magnam varietatem in duplici observatore, ut peritissimi sciunt, ob difficilem cognitionem veræ umbræ, & ob inæqualem potentiam videndi): Non ero longior in ostendenda insufficientia modorum hætenus inuentorum, ne videar iactare præstantiam methodi, quam mox docebo: Periti huius artis hoc ipsum aduertent, postquam viderint, quantum in hac re profici possit, per sequentem methodum. Fabricetur machina huiusmodi commodissima ad intentum; (cæteræ enim quas hætenus vidi, vel ego ipse docueram, non sunt adeo commodæ in praxi; quod hic ob breuitatem supersedeo ostendere) Hæc machina satis per se clara in figura præsen-

Machina
noua aptissi-
ma ad exa-
ctam, & per-
fectâ cogni-
tionem ma-
ximæ obscu-
rationis.

ti, applicetur fenestræ alicui; vel, si mauis, ponatur in aprico (quod non solet facile contingere, ideoque est mutilata vno pede), tum circa A. vertatur reliqua pars superior B C., donec B C. (qui supponit pro axe Mundi) congruat lineæ Meridianæ; tum attollatur B C. vertendo ipsum circa centrum B., donec congruat axi Mundi; denique M N. vertatur circa centrum C., donec eleuetur ad altitudinem Meridianam Lunæ; quod in praxi facile fiet, si tandiū vertatur circa C. sursum, & deorsum, & circa D. ad læuam, vel dexteram, donec dirigatur tandem ad Lunam; tum omnia per cochleas sint firmata, relicto tantum libero motu



SECTIO SECVNDA. 241

motu circulari circa D.; sic enim vnico simplici motu semper comitaberis ad sensum Lunam in ea operatione; (iuuabit etiam ponere, tum in A., tum in D. planum circulare, itaut primum diuidatur in sectiones verticalium cum Horizonte; secundum verò in Astronomicas lineas horarias, &c.)

His preparatis iam veniamus ad secundam figuram, in qua vides Tabellam A B C D.; cui

229

Tabellæ superincumbit

parallelogrammū pan-

tographum, non dissi-

mile ab eo, quod descri-

bit P. Scheiner, & Ego

breuissimè in meo Mi-

croscopo; excepto quod

stylus in R. est in eo-

dem plano cum paral-

lelogrammo; aliter ac in Scheiner; calamus vero

in S. est perpendicularis, prout in Scheiner; sty-

lus igitur in R. ingreditur ex latere intra tu-

bum (quem debes imaginari, in paruo circulo

X. insertum Tabellæ A B C D. aptandum dein-

de super M N. præcedentis figuræ) in loco ima-

ginis, de qua plura scitu necessaria dixi in optica;

Dum igitur X. acumen styli percurrit imaginem

Lunæ intra tubum, interim calamus in S. descri-

bit imaginem Lunæ, siue Eclipsim Lunæ in Ta-

bella, & quidem sub imagine ampliori ad libi-

tum, &c. sicut etiam nuper ingeniosè præstitit in

alia machina P. Cherubinus Aurelianensis Cap-

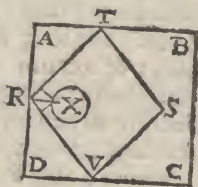
puccinus: intelligenti pauca.

His positis, si in tribus diuersis temporibus

ante medium Eclipsis, describas tres arcus vm-

brofos, præuidebis etiam Lunæ transitum per

vmbram terrestrem, & habebis locum præcisum,



H h in

242 DE OBSERVAT. COMETAE.

in quo futura erit maxima Eclipsatio; quare si attentè inspicias, quando umbra implebit dictum locum præcisum, habebis ipsam maximam Eclipsationem &c.

Pro habendo motu diurno iuuabit mirum in modum Cochlea perpetua, per quam communicetur motus Axi mundano; sicut præstiti in machina metallica, quam pluribus ostendi; (elaboratam à D. Hieronymo Caccia, in his machinis, alijsque instrumentis Mathematicis construendis peritissimo), & impressi anno 1672. in opusculo cuius titulus; *Regola di tramutare il tempo in Pendolo*; & iterum anno 1684. in tractatu de Impetu: placuit non paucis huiusmodi machina; adeoque ab eodem D. Hieronymo plures fabricatæ sunt, tum pro Maestrate Christinæ Reginae; tum pro alijs Principibus Viris.

SECTIO TERTIA.

De Observatione Cometæ.

221

IN obseruatione Cometæ; hæc præcipuè querenda sunt. Primo scilicet in quanta hic, & nunc latitudine, & longitudine respectu Eclipticæ appareat; notando exactè tempus, in quo id obseruatur: si enim plures habeantur huiusmodi obseruationes pro diuersis temporibus; patebit an Cometa motu proprio faciat apparenter circulum maximum, cuius centrum sit centrum terræ; an alium circulum; cuius centrum sit in aliquo alio puncto, & præterea quem situm habeat in Cœlo dictus circulus. Colligetur etiam an motus proprius sit vniformis; hoc est, an conficiat æquali tempore æqualem partem Cœli. Quod si præterea dictæ obseruationes fiant in diuer-

243
SECTIO TERTIA.

diuersis locis à pluribus obseruatoribus, sed eodem tempore, poterit sciri an Cometa patiatur parallaxim, vt suo loco indicauimus.

Secundò obseruanda etiam est in Cometa, cauda, longitudo, & situs caudæ in ordine etiam ad longitudinem, & latitudinem ab Ecliptica; seu ad Stellas fixas (quod in idem recidit) hinc enim sciri poterit an lumen à Sole mutuetur; an aliunde; & quomodo.

Tertio eius magnitudo, lumen, duratio à prima apparitione vsque ad finem, &c. Quod dicemus de Cometa, applicetur proportionaliter nouis Stellis.

Primò igitur hic adhiberi poterit primum instrumentum; quo vsi sumus in obseruatione Eclipsis Solaris: Iam si semel dirigatur tubus opticus ad Cometam; habebitur declinatio apprens Cometae ab Aequatore, in angulo quem facit tubus cum Hasta, quæ representat axem mundi; quare si ea nocte Cometa faciat circulum Aequatori parallelum, saltem ad sensum, prout facit verbi gratia Sol; tota ea nocte ille idem angulus factus à tubo cum Hasta representante mundi Axem, inserviet ad obseruationem, sicut de Sole diximus; sin verò mutandus sit perpetuò angulus; hinc deprehendes diuersam declinationem Cometae ab Aequatore intra periodum illius noctis; siue vera sit illa declinatio; siue tantum apprens ob parallaxim; & hinc licebit suspicari de parallaxi Cometae, quam oportet exactè metiri; ex parallaxi autem arguitur propinquitas ad terram.

Poterit etiam interim per magnum quadrantem obseruari Almucantaratus, seu altitudo Cometae, seu eleuatio supra Horizontem; notando interim horam præcisam illius obseruationis, &

H h 2 ver-

verticalem circulum; scilicet quantum declinet à meridiana linea quadrans in dicta operatione.

Ex plurium autem noctium observationibus colligitur Cometæ motus proprius; an sit circularis, & an in circulo maximo &c. Præterea simul, & semel observabis per tubum, eius figuram, & quantitatem apparentem in reticulo, proportionaliter, ac de Luna diximus, & Cometæ Eclipsim siue passivam, siue activam cum alijs Stellis; eius distantiam à Sole; quippè index hastæ præfixus designat meridianum in Calce instrumenti; in quo hic, & nunc versatur Cometa; quare si aliundè tibi motus sit meridianus, siue circulus Horarius Astronomicus, in quo versatur Sol, erit etiam nota distantia longitudinis inter Solem, & Cometam; unde etiam iuvabit considerare, quem respectum habeat Cauda ad Solem, quod facile obtinebis inspiciendo globum aliquem cælestem; statuendo scilicet Solem in suo præciso loco, & pariter Cometam.

Si Cometa nunc appareat maior, nunc minor, licebit suspicari de variata ipsius distantia, siue à solo spectatore, siue etiam à Centro terræ (dixi quod solum licet suspicari; nam in Cometis potest hoc provenire etiam à variata ipsorum vera quantitate, siue etiam illuminatione, seu lumine apparenti, in Cometis enim possumus suspicari de alteratione, & corruptione saltem æquivalenti) & siquidem solum sit à spectatore, vtere modo quem in Lunæ distantia captanda docuimus Cap. 12. Sect. 2. per duas scilicet, vel plures observationes; sed supponendo probabiliter motum eius diurnum circulare) oportet enim tentando quærere; nec initio de omnibus dubitare: sed aliqua probabiliora supponere; deinde
ea

ea ipsa examinare; nedum plura amplectimur; nihil concludamus); at si suspicamur, variari etiam intra breue tempus sensibilibus distantiam à centro terræ, quod non est adeo probabile; tunc subtiliori, & maiori industria hic & nunc est utendum.

Poteris etiam uti secundo instrumento, de quo loquuti sumus in Eclipsi, vel alijs similibus.

Poterit id ipsum fieri per simpliciora, scilicet, siue determinetur locus præcisus Cometæ in Cœlo, siue in aliquo globo cœlesti relatè ad Stellæ fixas: sed aduerte ad habendum præcisum situm Cometæ in Cœlo, non sufficere, si scias eius distantiam ab vna aliqua Stella; imo neque à duabus; nam poterit hoc contingere tam ad dexteram, quam ad sinistram ipsarum; quod si determinetur dextera vel sinistra; sufficiens erit relatio ad duas fixas; ut autem hæc habeatur; opus est instrumento aliquo, verbi gratia, sextante mobili in omnem partem, prout fecit Tycho. At si id fiat per merum filum; non sufficiunt duæ Stellæ; sed comparanda est cum quatuor Stellis; dummodo possit haberi huiusmodi, vel alia similis combinatio, per quam Cometa sit in duplici linea recta cum binis, & binis Stellis fixis.

Et quidem per relationem ad fixas, facilius habebitur eius locus apparens in Cœlo, siue in globo cœlesti; at per alios supradictos modos oportebit deinde uti Trigonometria; quod non est omnium, ut per notitiam laterum trianguli sphericæ tandem determinetur locus Planetæ.

Ut sciamus, an Cometa fecerit circulum maximum apparentem excogitavi hanc Methodum: Assignentur in globo tria puncta, per quæ transierit Cometa motu proprio; tum applicetur illis

223.

declinet
opera-

ionibus
t circu-
a simul,
ram, &
portio-
clipsim
is; eius
præfixus
nti; in
i aliun-
s Hora-
ol, erit
olem, &
e, quem
facile
lestem;
oco, &

minor,
, siue à
æ (dixi
etis po-
m vera
u lumi-
s suspi-
æqui-
, utere
docui-
res ob-
er mo-
enim;
s dubi-
deinde
ea

246 DE OBSERVAT. COMETAE.

illis arcus circuli maximi ex ligno, vel alia materia solida, & si quidem per illa tria puncta transit, Cometa fecit motu proprio apparenti circulum maximum apparentem. Facile autem habebitur arcus circuli maximi; si extenso circino à Polo ad gradum sexagesimum globi in circulo eius maximo, utaris hac apertura; nam hæc erit semidiameter ipsa circuli maximi.

Habes tum historiam, tum opiniones de Cometis, ubi de Cometis, & Stellis nouis egimus; multum autem iuuabit bene perpendere huiusmodi opiniones, ut videas, cui maxime conueniant apparentiæ, quas habes de tuo Cometa obseruato; præcipue an possit saluari per Epicyclos varios, vel per motum in lineis rectis; sunt enim, nunc præcipue, auctores insignes, qui putant, Cometas esse veluti Planetas perpetuos, non tamen perpetuo visibiles; sed solum certis temporibus ex constanti, & regulari motu: Vide præcipue D. Cassinum.

Hæc de Cometis; dicendum nunc est aliquid de obseruatione fixarum.

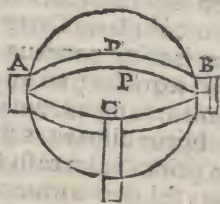
SECTIO QVARTA.

De Obseruatione fixarum.

224

PRo addiscendis locis fixarum (quæ solent exhiberi in globis vel in planisphærijs) quod sanè est necessarium, antequam quis applicet se ad Cometas, vel nouas stellas obseruandas; habeantur v. g. planisphæria P. Grienbergeri, sed tamen, quod ipse fecit in parte conuexa cœli, conuertatur in concauam; quod facile fiet, si post tergum Cartæ, in qua est delineatum, seu im-

impressum dictum hemisphaerium, designentur singula, & eodem in loco praeciso; quod obtinebitur practice, si dicta carta interim recipiat lumen ex altera parte, beneficio alicuius vitri, cui sit superimposita: Hoc modo designatis duobus hemisphaerijs, representantibus concauum Coeli; prout de facto nobis Coelum representatur secundum concauam, & non secundum conuexam superficiem; agglutinentur ambo ista hemisphaeria circulo solido; cui, prout apparet in praesenti figura, accomodetur in ligno, v. g. horizon cum debita Poli altitudine &c. tum singulis noctibus ita aptetur



circulus intra dictum Horizontem, vt representet statum caeli pro eo tempore; & sic deinde multum iuuaberis in addiscendis locis fixarum.

Sciendum autem est, P. Grienbergerum seruasse hanc regulam; primo quidem adhibuit longitudinem, & latitudinem, (non respectu Eclipticae, prout fit communiter,) sed respectu aequatoris, prout fit in Geographia; quae longitudo rigorose loquendo, hic fit per ascensiones rectas, & obliquas; & latitudo per declinationes, vt alibi explicaui.

Secundo finxit hemisphaerium conuexum, explicari in planum; & ita extendi super planum circuli equinoctialis, vt Stellae seruent inter se distantiam in plano apparenter aequalem, ac seruant realiter; & non apparenter in conuexo; ad quod obtinendum, oportuit, vt circumferentiae semicirculares, essent lineae rectae diuise in gradus apparenter aequales, quae lineae rectae sunt

dia-

lia ma-
puncta
parenti
ile au-
extenso
n globi
rtura;
li ma-

de Co-
gimus;
huius-
conue-
ometa-
er Epi-
rectis;
signes,
perpe-
solum
motu:

aliquid

solent
quod
licet se
s; ha-
ri, sed
coeli,
fiet, si
n, seu
im-

diametri circuli æquinoctialis; sed quia; vt oculo appareant in plano, dicti gradus, seu spatia æqualia, debent anguli visorij fieri æquales; ad habendam autem hanc æqualitatem requiritur tangens partium inæqualium; ideo in carta debuerunt fieri inæquales partes diametri æquinoctialis, vt ibi vides factum.

Tertiò pariter benè inseruiet eadem Carta pro superficie concaua; nam pariter, vt appareant in plano Cartæ, sicut apparerent, si ipsa superficies concaua videretur, debent anguli fieri æquales; ad angulos verò equales; requiruntur tangentium incrementa inæqualia.

Igitur disparitas solùm est in modo fingendi; in primo enim casu fingitur conuexum in Plano, sed non conuexum, quale appareret (nam partes externæ apparerent minores), sed quale appareret explanatum: At in concauo sine alia fisione fingo in Carta, prout appareret ipsum concauum oculo, in centro constituto, si carta interponeretur.

Restant iam explicandi arcus $A D B$ & $A C B$ repræsentantes Horizontem; isti duo arcus ita ducuntur; Arcus $A C B$. in facie boreali, iuxta quam est Poli arctici P . eleuatio, ita ducitur: Accipiantur in semidiametro 42. particulæ à C . ad P , & notato puncto C . deinde ducatur arcus per tria puncta $A. C. B$. ex regula Euclid. Ex altera vero parte, seu facie Planisphærijè contrario Polus sit infra per 42. gradus, & deinde pariter per tria puncta ducatur arcus cuius pars superior erit conuexa, sicut alterius arcus pars superior erat concaua; nam deinde huiusmodi arcus ex materia solida dabunt Horizontem. Intra dictos deinde arcus girabitur planisphærium circa centrum P .

Ratio

SECTIO QUARTA. 249

Ratio autem cur Horizon modo dicto fiat per arcus circuli potius, quam per Ellipses, habetur demonstrata à Guido Vbaldo; eo quod sectio Equinoctialis obliqua respectu Coni, cuius vertex Polus, basis autem circulus Horizontalis, demonstratur esse subcontraria, quæ sectio per Apollonium est circulus; sicut pariter id valet de meridianis, & parallelis in Geographia.

225

Dixi de modo procedendi à Cometa, & Stella noua visa ad inueniendam relationem ipsius cum fixis antiquis, & hinc cum Ecliptica, secundum longitudinem, & latitudinem. Nunc è contra, si nobis fuerit ab alijs significatum, quod stella aliqua noua apparet in Cælo in tali gradu longitudinis, & latitudinis; primò per globum stellarum facile inuenietur, methodo, quam docemus in Geographia pro designando loco Urbis, vel Oppidi, cuius habemus gradum longitudinis, & latitudinis.

Quod si velis procedere geometricè; vtere tabula ascensionum rectarum, & obliquarum, & declinationum stellarum Grienbergeri, v. g., reducendo stellas ad gradus æquatoris; & cognoscendo in circulis maximis ductis per Polos mundi, & Equatorem distantiam stellæ ab Equatore, quæ dicitur declinatio &c.

226

Denique quoad praxim, vtere instrumento aliquo, quo vsi sumus ad Eclipses; eleuando tubum, prout opus est; vt faciat angulum debitum cum Axe mundi.

II

SE-

vt. occu-
a spatia,
ales; ad
quiritur
arta de-
equino-

Carta
t appa-
si ipsa
anguli
requi-
a.
gendi;
in Pla-
t (nam
d quale
ine alia
ipsum
li carta

ACB
rcus ita
i, iuxta
ucitur:
ule à C.
r arcus
Ex alte-
ntrario
pariter
s super-
rs super-
li arcus
Intra
um cir-
Ratio

SECTIO QUINTA.

De Observatione Solstitij, & Aequinoctij.

227

Docet plures modos Ricciolius in primo Tomo Almagesti pag. 132. ubi satis apparet, quam difficilis sit exacta Aequinoctij, & Solstitij observatio.

Equidem pensatis omnibus modis, qui vel mihi venerunt in mentem, vel apud alios legi; praeligerem sequentem; Et primo aduerto queri hic tempus præcisum Aequinoctij, & Solstitij, supponendo interim notam altitudinem Poli, quam alibi supra docui, & quanta esse debeat declinatio Solis in puncto Aequinoctij, vel Solstitij; item suppono notam exactam regulam Parallaxeos, & refractionis Solaris pro singulis altitudinibus; quam supra docui.

His præsuppositis; eo die, quo suspicaris, futurum Aequinoctium, vel Solstitium; quod ex Ephemeride circiter poteris scire (quamvis enim ipsæ Ephemerides in his exactè prædicendis errent, tamen non enormiter errant); præparetur machina supra descripta in observatione Eclipsis Lunaribus, vel Solaribus, & cæteris omnibus exactissimè dispositis, prout ibi docui; faciat tubus cum axe angulum debitum circiter pro Sole in ipso Solstitio, vel in Aequinoctio, prout opus erit: Tum gyrando tubum; prout ibi docui, commiteris perpetuo Solem efficiendo, ut eius imago perpetuo respondeat circulo in tabella descripto, prout docui in Eclipsi Solaris; interim verò in exacto horologio, siue ipsi machine adiuncto, ut ibi docui; siue alio quocumque etiam, rotato cum pendulo, observa singula tempora, & in

SECTIO QUINTA. 251

& in tabula refractionum pro eo die exactè accom-
modata ad singula etiam minutissima tempora,
vide angulum debitum tubo cum axe mundi pro
ipso puncto Solstitij, v.g. in singulis altitudinibus;
cum igitur in tua machina obtinebis dictum an-
gulum correspondentem dictæ horæ; seu altitu-
dini Solis; infer, tunc esse præcisè Solstitium, &
idem proportionaliter dic de æquinoctio; dictum
autem angulum in machina habebis docente ex-
perientia; (iuuabit etiam tabula exhibita n. 212.)
nam hoc ipso, quod curabis, vt semper tubus
perfectè comitetur Solem, videbis hic & nunc
quem angulum debeat facere cum Axe.

Hæc licet breuiter dicta, sufficiant pro peritis;
ad hos enim tantum attinet hæc exactè præstare,
& quidem per maxima instrumenta; agitur enim
de scrupulosissima operatione.

228

Adhibenda inquam sunt instrumenta maxi-
ma; quare Astrolabia, Armillæ, Torqueta, &
radiastronomici consueti non sunt apti, sed præ-
ter machinam supradictam, adhibere poteris ma-
gnos Quadrantes, aut Quadrata, aut Regulas
Parallælicas minimè titubantes, aut sextantes
grandiores, numerando exquisitissimè temporis
secunda à transitu stellæ alicuius fixæ per meri-
dianum &c. Tum capta per dicta Instrumenta
altitudine Solis in Meridiano, adhibitaque cau-
tela circa refractionem, & parallaxim, scies in
quo minuto, vel secundo Eclipticæ, sit tunc Sol;
vnde inferes per computum motus Solis in Ecli-
ptica, horam Solstitij, vel æquinoctij; quamuis
enim dictus motus Solis sit Anomalus ob Peri-
gæum, & Apogæum, tamen intra paucas horas
non multum aberrabis à vero.

*Alius modus
facilior.*

Et sanè in Solstitio adhibenda est maxima di-
ligentia, quippe ex motu Solis per longitudinem

Li 2

fit

fit insensibilis variatio in altitudine.

Vnum ex signis Solstitij, vel Æquinoctij erit mutatio Aëris, quæ solet tunc contingere sensibiliter: Afferuntur etiam alia signa physica, quæ, an sint vera, standum est experientiæ.

QVÆSITA.

229

M Ore nostro expediemus hic plura alia, per Quæsitæ; quandoquidem hæc videtur via aptior ad plura percipienda, quæ alioquin vel minus clarè, vel non sine molestia proponerentur Lectori in continuato, & prolixo Operis decursu: Monendus est autem Lector, tum in Astronomia; tum etiam in Geographia fieri minime posse, quin plura ex alijs Auctoribus accipiantur: Primas cognitiones præcipuè debemus Ptolemæo; ipsius tamen successores multum perfectionis addiderunt: sed Tyrones huiusmodi scientiarum non facillè distinguunt antiqua à recentioribus, & perfectionem Operis ab ipsis primis inuentis: Vnde merito P. Ricciolus in Prolegomenis suæ Astronomiæ Reformatæ sic loquitur. *Neque vero non neminem moramur, qui dixit, duobus Tomis prioribus Almag. Noui contineri quidem Bibliothecam Astronomicam; sed tamen nihil ferè de nouo per nos allatum &c.* Hastenus P. Ricciolus; quod si parua licet componere magnis; equidem pro breuitate huius Operis conatus sum, etiam aliqua ulterius perficere; cuius rei iudicium attento Lectori relinquo.

QVÆ.

QVÆSITVM I.

Quæres modum faciendi Ephemerides, & explanationem ipsarum.

Ephemerides significat spatium vnus diei: adeoque applicatur hoc nomen motibus quotidianis Planetarum: quasi diceretur: *Diarium.*

230

Pro intelligentia Ephemeridum sciendum est, notari in sinistra pagina loca Planetarum in Ecliptica Primi mobilis: Characteres vero S.M.A.D. significare *Septentrionalem*, hoc est cum Planeta versatur in signis Septentrionalibus, qualia sunt inter *Æquatorem*, & nostrum *Polum Arcticum*, seu *Borealem*: *Meridionalem* verò, cum versatur in cæteris sex signis, quæ assignantur inter eundem *Æquatorem*, & *Polum Antarcticum*: *Ascendentes* tunc dicuntur Planetæ, cum versantur in sex signis à β ad ϖ : *Descendentes* verò à ϖ ad β .

Di. hoc est *Directi*; Ret. *Retrogradi*: Ω nodus *diſtus Caput Draconis*: Υ *Cauda Draconis*.

Maginus appellat gradus *Partes*, adeoque ponit P.

In dextera pagina ponuntur aspectus Planetarum cum Luna, & inter se. Pro aspectibus cum Sole ponitur hora ipsa determinata; pro alijs verò ponitur solum dies ipse determinatus: Cauendum est aliquando ab erroribus Typographorum, qui in hac materia valde nocent.

Modus construendi Ephemerides pro quinque Planetis minoribus.

Omitto hîc Solem, & Lunam, vtpotè faciliores.

Tam

Iam si quis non curet de valde scrupulosa in-
 uentione loci planetarum minorum; vtatur me-
 thodo, & tabulis Blancani satis facili in suo tra-
 ctatu de sphaera; vbi postquam inuenerit motum
 longitudinis pro centro Epicycli; si deinde (sup-
 posito inuento loco Solis) detrahat longitudi-
 nem dicti centri à longitudine actuali Solis (addi-
 tis si opus sit 12. signis) habebit elongationem
 dicti centri à Sole; quæ pariter est æqualis Ano-
 malia Planetæ; scilicet longitudini; seu distantia
 eiusdem ab Apogeo sui Epicycli; hinc facile in-
 ueniet per tabulam Equationis locum Planetæ
 verum, licet non omnino præcisum in Zodiaco.

Quod si velit scrupulosè omnino agere, vtatur,
 v.gr. Ricciolio in Astronomia reformata to. 2. vbi
 tradit leges, & Tabulas satis claras, licet magis la-
 boriosas; Poterit etiam adhibere Argoli librum,
 cuius titulus Tabulæ secundorum Mobilium.

Initio cuiusque anni proponitur Eclipsis, si
 quæ futura est eo anno: In Eclipsi lunari, cum
 dicuntur digiti ecliptici 20. verbi gratia, intellige,
 ultra 12. in quos diuiditur tota diameter, Lunam
 pertransisse adhuc spatium vmbre terrestris men-
 suratum per alios 8. digitos eiusdem scalæ alti-
 metra; ac proinde fuisse Eclipsim cum mora in-
 tra ymbra Terræ; cuius vmbre diameter sem-
 per est multo maior, quam ipsa Luna; nam quan-
 do Lunæ diameter est 16. minu., aliquando acci-
 dit; vt semid. vmbre sit 45. minu.: Anomalia Solis,
 vel Lunæ aliquando dicitur Argumentum; & Ar-
 gumentum, seu Anomalia æquata dicitur; cum
 sit vera respectu alterius. Anomalia coæquata
 in Sole dicitur longitudo ab Apogeo verò: Per
 scrupula incidentiæ, intellige minuta in Zodia-
 co, quæ pertransit Luna vsque dum tota immer-
 gitur, si sit Eclipsis cum mora: Per tempus autem
 inci-

incidentiæ, intellige tempus insumptum à Luna, dum percurrerit illa minuta incidentiæ; idem proportionaliter intellige de mora: Cum ponitur hora Italica; sæpè inciditur in diem, qui sequitur post diem horæ Astronomicæ; hora verò ipsa Italica intelligitur in Horologio Solari; non autem in Rotato; quare non habetur ratio crepusculi; sed incipitur ab ipso occasu Solis: Nominè Moræ intelligitur tempus, quo Luna prosequitur totaliter obscurata.

In Imagine, quæ solet delineari ad exprimendam Eclipsim, vna ex lineis rectis transuersis significat Eclipticam, altera semitam Lunæ.

Considerant aliqui Precessionem Equinoctiorum, quæ consistit in hoc, quod non semper fiat Equinoctium, seu sectio Eclipticæ cum Equatore in eodem puncto Eclipticæ primi Mobilis; sed hæc Precessio videtur neganda; adeoque etiam eius Anomalia. Considerant etiam aliqui mutationem obliquitatis Eclipticæ; hoc est mutationem Anguli, quem facit Ecliptica secans Equatorem, quem nos fecimus grad. 23. sed hæc mutatio pariter videtur non admittenda.

Aduertendum est in Venere, & Mercurio, vitra declinationem, dari etiam reflexionem, hoc est alium Epiciclum, per quem iterum declinat, vel iuxta, vel contra primam declinationem Borealem, vel Australem: Orbis Planetæ aliquando accipitur pro ipsa orbita; aliquando etiam pro Epicyclo, & vocatur paruus Orbis; aliquando etiam aliter &c.

culosa in-
atur me-
i suo tra-
t motum
de (sup-
ongitudi-
is (addi-
tionem
lis Ano-
listantiæ
facile in-
Planete
Zodiaco.
e, vtatur,
to. 2. vbi
magis la-
librum,
lium.
ipsis, si
uri, cum
ntellige,
Lunam
ris men-
alæ alti-
nora in-
ter sem-
m quan-
do acci-
lia Solis,
n; & Ar-
ir; cum
equata-
ero: Per
Zodia-
immer-
s autem
inci-

QVÆSITVM II.

Quæres modum prædicendi Plenilunium, & Nouilunium, & Eclipsim, tam Lunarem, quam Solarem.

231

*Nouilunij,
Plenilunij,
Eclipses.*

Resp. Quoad Plenilunium, & Eclipsim Lunarem sic: Iuxta doctrinam num. 176. Inuenienda est vera oppositio Solis, & Lunæ per motum synodicum ibi explicatum: Præterea tunc temporis inueniatur diameter vmbre terrestris, (pro qua inferuiet cognitio etiam diametri apparentis Solis) pro eo loco, seu distantia à Terra, in quo tunc versatur Luna; & diameter apparens Lunæ; denique latitudo Lunæ, quæ omnia habentur in tabulis Astronomorum, v.g. Riccioli; & quidem eligantur inter recentissimos optimis nam semper in dies magis perficiuntur dictæ tabulæ, quæ faciunt totum momentum in hoc negotio: Ex his igitur habebis notitiam totius Eclipsis: Aduerte autem tum hic, tum multò magis in Eclipsi Solari, numquam posse rem perfici ad amissim omnino Mathematicam, vt consideranti totam operationem patebit; sed tamen potest deueniri ad magnam perfectionem; sicuti de factò aliqui saltem perueniunt.

Eclipsis Solaris.

Iam pro Nouilunio, & Eclipsi Solari; Dico, in prædicenda Eclipsi Solari interuenire multo plures difficultates, quam in Lunari; licet facilius obseruetur Solaris; quam Lunaris: Regulæ autem obseruentur sequentes.

Primò, vt operemur non omnino scrupulosè, inueniatur tempus Nouilunij veri; prout diximus in antecedenti de Plenilunio, licet non adeo rigorosè; secundò inueniatur Parallaxis debita alti-

altitudini Lunæ pro eo tempore, (nam de refractione in isto casu non est adeò curandum; cum vtrumque luminare ferè eandem patiat, scilicet cum differentia non maiori, quam per vñ minutum, vt videre est in tabulis refractionis) ex aliquo insigni Auctore; parallaxis autem Solis, & Lunæ possunt differre quasi per vñ gradum; vide Ricciolium in Astronomia reformata pag. 47. Tabularum: Tum verò ex Parallaxi verticali; quæ est composita, & ab Astronomis opportunè diuiditur in duas, (sicut faciunt communiter, vt proportionaliter diximus de motu Solis, qui diuiditur in raptum, & proprium, licet à parte rei sit vnus tantum &c.) deducatur parallaxis longitudinis, & latitudinis, etiam ex Tabulis alicuius insignis Astronomi: Argolus & alij in libro de secundis mobilibus, ponit triangulum orthogonium, cuius hypotenusæ est arcus à vertice ad luminare; cæteri arcus longitudinis, & latitudinis habentur in eius Tabula &c. Hinc habes locum apparentem Lunæ, tum secundum latitudinem, tum secundum longitudinem: Et hinc consequenter habes semitam apparentem Lunæ; dummodo id bis fuerit factum; nam ex duplici puncto fit linea.

Iam verò habebis motum Synodicum apparentem Lunæ, non valdè dissimiliter, ac diximus de plenilunio; nisi quod ibi non curauimus de parallaxi; hic verò curamus: Ex parallaxi verò longitudinis fit, vt terminus à quo motus Lunæ varietur, quoad longitudinem, quantum exigit parallaxis longitudinis; cæterum computetur, sicut diximus de Plenilunio.

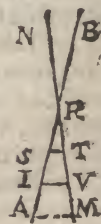
Sic habebis Nouilunium apprens; adeoque ex comparatione diametrorum apparentium Solis & Lunæ hic & nunc cognosces Eclipsim.

K k

Cum

Cum verò in Nouilunio apparenti non sit maxima propinquitas apparens Solis ad Lunam, taxata per circulum maximum perpendicularem ad Eclipticam, sed potius in aliquanto diuerso tempore taxata per circulum maximum perpendicularem ad semitam Lunæ, cuius diuersi sunt poli, à polis Eclipticæ:

Pro praxi, fiat in carta, prout in præsentī figura, v.g. semita Solis, & Lunæ apparens pro eo tempore, & ponatur in gradu debito longitudinis (qui potest fieri amplius ad libitum) Sol & Luna, cum suis diametris, seu circulis papyraceis mobilibus; & videatur, vbi sit maior propinquitas inter ipsos, &c.



Intelligenti pauca. Aliquando contingit; vt semita Lunæ apparens sit parallela Eclipticæ; tunc autem istæ duæ linæ ponantur parallelæ.

Dixi, hanc Methodum non esse omnino scrupulosam; quare adhibe sequentem.

Methodus Riccioli pro inueniēdo Nouilunio, & Plenilunio.

Habeatur prius rudis cognitio Plenilunij, seu Nouilunij ex Epactis: Tum primò quære Nouilunium, seu Plenilunium medium sic.

Iuxta præceptum 72. pag. 16. Astron. Reform. Riccioli tom. 2. consule Tabulam 54. pag. 60. Hic non specificatur locus; nam parum differt Roma, de qua nunc agimus à Bononia (pro qua ipse confecit istas Tabulas) pro hac rudi cognitione. Aduerte in Epocha hac accipiēda, addendos decem dies, eo quod istæ Epochæ sint iuxta Calendarium Iulianum; adeoque sunt reducen-

ducendæ ad Gregorianum, ne fiat error decem-
dierum; Vel post totum computum adde decem
dies; quod perinde est.

Quoties summa horarum superabit 24. abijce.
24. & adde vnum diem pro singulis abiectioni-
bus: quoties vero dierum numerus superat men-
sem; adde vnum mensẽ &c. Consule igitur Ta-
bul. 54. & sic operare in exemplo proposito pag.
17. ab ipso Ricciolio ann. 1661. Christi, Mense
Septembri.

	D.	H.	Min.	sec.
Radix ann. 1600.	6.	7.	46.	59.
Ann. 60.	3.	7.	10.	40.
Augusto completo.	6.	18.	7.	35.
Summa	16.	9.	5.	14.

Reuolutionis.

Coniunctionis.

Deme suprad. summam.

Restat coniun. media

ann. 1661. Sept.

Sed stylo Gregoriano.

Quare Nouilunium medium incidit in diem
23. hor. 3. min. 38. sec. 49. Septemb.

Pro Plenilunio autem deme à Reuolutione.
Plenilunij sic.

D.	H.	Min.	sec.
44.	7.	6.	5.
16.	9.	5.	14.

Et restat Plenil. med.

Sept.

Sed stylo Greg. Octob.

K k 2 Iam

non fit
Lunam,
endicula-
tanto di-
aximum
cuius di-

B
R
T
V
M

t; vt se-
cæ; tunc
he.
ind seru-

ilu-

inij, seu
re Noui-

Reform.

60. Hic

tert Ro-

pro qua

i cogni-

da, ad-

thæ sint

sunt re-

ucen-

Iam vt habeatur Nouilunium, & Plenilunium verum, videndum est, vbi sit locus verus Solis, & Lunæ tali tempore; prout in sequenti.

Modus calculandi ex Ricciolio Plenilunium verum (similiter faciendū de Nouilunio.)

Ex præcedentis Præcepti exemplo datur anno 1661. Octob. 7. stylo Gregoriano Plenilunium medium Bononiæ post meridiem hor. 22. min. 0. sec. 51. vt ostendimus: Iam ad indagandum verum Plenilunium iuxta præcept. 55. pag. 12. quære ex Tab. 36. pag. 44. verum locum Solis; & iuxta præcept. 61. verum locum Lunæ pro eo momento, in quo inuenisti Plenilun. medium, sic, pro Bononia.

Stylo Greg. Epo- cha, siue radix.	Longitudo Solis ab Υ. fig. gr. mi. sec.	Apog. ab Υ. fig. gr. m. sec.
An. Christi 1600.	9. 10. 4. 35.	3. 7. 39. 8.
Anni 60.	0. 0. 27. 36.	0. 1. 2. 5.
August. comp.	7. 29. 30. 44.	0. 0. 0. 41.
D. 23.	0. 22. 40. 22.	Hæc minu- tia contem- nitur.
Hor. 1.	0. 0. 2. 28.	
Min. 36.	0. 9. 1. 4.	
Summa	6. 20. 46. 39.	3. 8. 41. 54.

Subtrahe summ.	
Apogæi à summ.	
longit.	3. 8. 41. 54.
Restat Anomal.	
simpl.	2. 24. 4. 45.

Aqua

Æquatio. 0. 1.58.49. ex Tabula 38.
 Subtrahe à sum. pag.46.
 ma longit.
 Restat 6. 0.47.50. verus locus So-
 lis.
 Anomalia coæqua-
 ta; hoc est longi-
 tudo ab Apogæo,
 vero, quæ inueni-
 nitur subtrahendo
 Equationem ab A-
 pogæi motu 3. 6.43. 5.

Iam pro Luna iuxta præceptum 61. pag. 14.
 ex Tab.41.pag.48. stylo Gregoriano.

	Motus Lunę ab γ.	Anomalia.
Epocha Christi	fig.gr.mi.sec.	fig.gr.mi.sec.
1600.	7.25.19.20.	0. 7.27. 9.
An.60.	1.10.41.19.	3.29. 6. 4.
Aug.compl.	10.21.51.20.	0.24.47.26.
Die 23.	10. 3. 3.25.	10. 0.29.41.
Hor.1.	0. 0.32.56.	0. 0.32.40.
Min.26.	0. 0.14.16.	0. 0.14. 9.
Summa	6. 1.43. 6.	0. 2.37. 9.
Æquatio subtra- henda.	0. 0.13.15.	0. 0.13.15.
Restat verus lo- cus Lunę.	6. 1.29.51.	0. 2.23.54.
		Anom. æ- quata.
Verus locus Solis	fig.gr.m.sec.	
fuit.	6. 0.47.50.	
Quare differen- tia erit.	min.42.sec.1.	

Quæ-

ilunium
us Solis,

ur anno
lunium
2. min.0.
dum ve-
12. quæ-
& iuxta
eo mo-
um, sic,

og.ab γ.

gr.m.sec.
7.39. 8.
1. 2. 5.
0. 0.41.
c minu-
contem-
ir.

8.41.54.

Æqua-

Quærendus est motus horarius Lunæ à Sole:

Iuxta præcept. 66. pag. 16. sic: Cum Anomalia Lunæ primo æquata per præcept. 69. consule Tab. 48. quærendo Anomaliæ signa in fronte, gradusque in sinistra, vel signa in calce, gradusque in dextra, provt res continget: Et in communi Area habebis verum motum, seu spatium Zodiaci, quod vna hora Luna superando motum Solis confecit in hora Plenilunij, vel Nouilunij &c.

Sic in exemplo supraposito in præcept. 61. consule Tab. 48. pag. 56.

Et quia erat Anomalia coæquata Lunæ sig. 0. grad. 2. min. 23. sec. 54. fit dictus motus horarius min. 27. sec. 44. Zodiaci.

Iam iuxta regulam Ricciolij, & aliorum; hinc colliges, quando fuit, vel futurum est Plenilunium verum, vel Nouilunium verum, addendo, vel demendo motum horarium &c.

Si vis horarium motum Lunæ, & Solis seorsim vnum ab alio, iuxta præcept. 58. consule Tabul. 39. & operare sic. Reducatur Anomalia æquata Solis ad gradus, & consultis gradibus dictæ Tabulæ, habebis motum horarium Solis; Idem dico de Luna; tum subtrahe motum horarium Solis, ab horario Lunæ.

Sed pro tempore coniunctionis, & oppositionis habes, vt dixi, motum horarium Lunæ à Sole, siue versus Solem.

Vt exactius inueniatur tempus Nouilunij, & Plenilunij, sæpius renouetur motus horarius pro loco iam inuento Solis, & Lunæ exactiori; reiterando nempe operationem; & videndo iterum locum verum luminarium pro eo tempore; donec verè tunc sit Nouilunium, vel Plenilunium.

Idem

Idem suo loco dicam de Parallaxi, & motu Parallaxico, qui semper variatur. Hinc fit proluxa operatio, quam habes pag. 24. in Riccioli. tom. 2. Astron. Reform.

Aduerto, quod licet circulus Solis verus, hoc est factus per suum motum proprium, non sit concentricus; tamen semper Ecliptica est concentrica mundo; Quod supponendum est in omni operatione Astronomica.

Prædicere Eclipsim Solarem.

Cum, post inuentum Nouilunium verum ex supradictis, vel solum Nouilunium medium, suspicatus fueris; præsertim ex notitia in calce ad dexteram Tab. 54. pag. 60. in Astronomia Reform. P. Ricciolij tom. 2. futuram Eclipsim Solarem post meridiem alicuius diei; quære exactè locum verum Solis, & Lunæ pro dicto meridie; prout supra fecimus pro Bononiâ iuxta præceptum 55. & 61. eiusdem Astronomiæ Ricciolij.

Inuento loco præciso Solis, & Lunæ; incipiendum iam est ab Ascensione recta Solis; (per Ascensionem rectam communiter intellige cum Ptolemæo quamcumque Ascensionem in sphaera recta; quamvis cum Plinio, & Manilio, & antiquis aliter sumatur; vt exposuimus num. 54.) Sic autem operaberis ex præcepto 83. pag. 20. in exemplo Eclipsis Solaris anni 1659. Nou. 24.

Quære prius Ascensionem rectam loci Solis, & hinc gradum Eclipticæ Ascendentem, & Nonagesimum inde computatum: Quod totum ita fit. Ex præcepto 82. accipe totam regulam, & applica ad exemplum præcepti 83. Regula autem est huiusmodi. Quærenda sunt, Nouilunium medium per præceptum 72. Nouilunium verum
per

per præceptum 73. Vel per præcepta simul 55. 61. 66. 67. Tempus apparens Nouilunij veri per 16. Verus locus luminarium per 55. & 61. Anomalia luminarium æquata per 55. 61. Ascensio recta Solis per 46. Partes Equatoris congruentes tempori per 11. Ascensio recta medij Coeli per 50. & hinc Ascensio obliqua gradus Ascendentis, & ipse gradus Eclipticæ Ascendens: Nonagesimus Eclipticæ gradus ab Ascendente numeratus per 59. Nonagesimi altitudo per 51. Nodi Lunaribus loci verus per 62. Nonagesimi altitudo in Orbita Lunæ per 83. Parallaxis horizontalis luminarium in Copulis per 58. Parallaxis Lunæ à Sole in altitudinem per 84. Parallaxis Lunæ in longitudinem per 85. Parallaxis Lunæ in latitudinem per 86. Parallaxis Lunæ in longitudinem ad vnā, aut alteram horam ante vel post Nouilunium verum per 87. Motus Lunæ visus ad vnā, alteramue horam per 88. Nouilunium apparens per 89. Parallaxis in longitudinem ad momentum Nouilunij apparentis, & ad horas ante, vel post per 90. latitudo vera, & visa tempore Nouilunij apparentis per 91. Digni Eclipsis Solaris per 92. Initium, finis, ac duratio totius Eclipsis per 93.

Iam veniamus ad exemplum anni 1659. Nou. 24. Habita Ascensione recta talis loci Solis iuxta præcept. 46. ex Tab. 28. pag. 20. fiat summa pro Ascensione recta Puncti culminantis; scilicet pro puncto Eclipticæ versante tunc in Meridiano (si summa excedat 360. isti abijciuntur) in casu præsentis gradus 281. min. 16. sec. 23. Huic summæ adde grad. 90. & fit summa pro Ascensione obliqua gradus Ascendentis: nempe gradus Ascendens est γ grad. 21. min. 4. sec. 0. supposita Bononienti Altitudine Poli 44. \div ex præcep. 50. in præsentem exem-

Nonagesimus
grad.

exemplo grad. 11. min. 16. sec. 23. Aduerte, in hoc præcepto 50. errorem; nam ubi dicit initio pag. 12. *Si ascensio obliqua excedat grad. 90. corrige 180.* & Tab. 29. corrige 31. vel 32. quod etiam corrige iterum in computatione, quæ subsequitur; ubi dicit, *cum his per Tab. 29.* & ubi in computatione dicit *Ascensio recta loci Solis per Tab. 29.* corrige 28. Aduerte etiam, pro Ascensione obliqua ultra Tabulam communem assignari propriam Tab. 31. pro Bonopia; nempe pro altitudine Poli 44. Hinc habes Nonagesimum in Ecliptica; scilicet ab Horizonte sursum versus computatum; qui nunc erit 6 grad. 21. min. 4. sec. 0. & per præceptum 51. altitudinem Nonagesimi in aliquo verticali grad. 23. min. 50. sec. 0.

Sydus in Nonagesimo Eclipticæ gradu, secundum se, aut secundum sui longitudinem nullam subit parallaxim longitudinis; quia tunc circulus determinans longitudinem transit per Nonagesimum Eclipticæ simul, & per verticem, euaditque circulus altitudinis, siue verticalis secans Eclipticam Orthogonaliter, ideoque transit per locum, tum verum, tum visum quoad longitudinem; adeoque coniunctio erit, tum vera, tum apparens.

Quære iam per præceptum 62. locum Nodi lunaris, scilicet fig. 7. gr. 12. min. 43. sec. 55. quem subtrahe à Nonagesimo, & cum Residuo facto fig. 2. grad. 8. min. 20. sec. 5. perinde ac si esset argumentum latitudinis, quære in Tabula 44. latitudinem (addendam altitudini Nonagesimi, si latitudo sit Borealis; subtrahendam, si Australis;) nunc est Borealis grad. 4. mi. 37. sec. 22. sic enim obtinebis altitudinem Nonagesimi in Orbita Lunæ; nempe gr. 28. mi. 27. sec. 22. in eodem supra dicto Verticali.

Ll

Iam

ul 55. 61.
ri per 16.
nomalia
recta So-
s tempo-
o. & hinc
, & ipse
nus Ecli-
s per 50.
aris Bo-
itudo in
italis lu-
s Lunæ à
Lunæ in
n latitu-
udinem
post No-
visus ad
lunium
inem ad
ad horas
visa tem-
i Eclipsis
o totius
9. Nou.
lis iuxta
ama pro
licet pro
liano (si
asu præ-
nmæ ad-
obliqua
scendens
nonienfi
præfenti
exem-

Iam procedamus, & quæramus parallaxim primò Horizontalem, quæ intelligitur esse, dum stella verè est iuxta Tabul. exactas, in ipso Horizonte rationali; sed Tabula Parallaxeos docet, quantum deprimatur; consulatur in Copulis tabula 39. & hic etiam habes Parallaxim Lunæ à Sole in altitudinem; Tum in Tab. 56. habes parallaxim Lunæ in longitudinem, & in latitudinem, quod bis fiat &c. Habes deinde Refractionem.

Ingredere igitur Tab. 39. pag. 47. cum Anomalia in sinistra Columna; & habebis ad dexteram Parallaxes Horizontales: Reliquæ Columnæ seruiunt pro Eclipsi Lunari.

Tum ingredere Tab. 56. pag. 61. vide in columna sinistra latitudinis latus, & in alijs columnis habebis reliqua.

Vide præceptum 85. satis clarum; scilicet habes nouam latitudinem, & longitudinem parallacticam, seu visam, quam quærebas, quæ habita in duplici loco, dat semitam visam Lunæ, locum visum Solis, & per tempus horarium parallacticum dat ipsam Eclipsim pro Momento Nouilunij, quod sæpè, & diuersimodè distat ab ipsa summa obscuracione quesita, etiam aliquando per sex minuta, cuius remedium alibi à me exhibitum, hic omitto breuitatis gratia.

Aduerte primò, pro toto negotio sufficere, quæ enumerantur à Ricciolio pag. 20. præcept. 82. quamuis dicat, se additurum aliqua recentiora; sed non puto esse necessaria; vide illa in pag. 25. vbi loquitur de particularibus Eclipsibus; in quibus interuenit peculiaris difficultas, vt in Horizontalibus &c.

Aduerte secundò, non esse necessarium, vt prius inuenias verissimum Nouilunium; cum raro

rarò contingat, vt in ipso sit medium Eclipsis; sed potiùs renouetur operatio circa parallacticum motum; scilicet post inuentam semel Eclipsim modo supradicto, redeatur ad carceres, vt videatur locus verus Solis, & Lunæ pro eo momento, cæteraque omnia, & motus parallacticus iterum, qui erit magis præcisus.

Iuuabit etiam, si inuenta via Lunæ apparenti, & motu horario à Sole; exprimaturs Eclipsis prædictæ per duos circulos cartaceos in lineis designatis paulò superiùs in hoc eodem Quæsito.

Quod si non cures de exactissimo modo, pone in globo cælesti omnia, & quære altitudinem, & latitudinem; & hinc habebis parallaxim in Tabulis.

De Eclipsi Lunari.

Non est necesse multa addere pro prædicenda Eclipsi Lunari præter ea, quæ hic diximus, & quæ diximus num. 183. Nisi quod consulenda in super est quantitas semidiametri Vmbre terrestris, quam habes in eadem Ricciolij Astronom. Reformata præcept. 59. Tab. 39. pag. 47. & latitudo Lunæ hic, & nunc. Quære igitur in sinistra Anomaliam Lunæ æquatam modo supradicto reductam ad gradus sine nomine signorum, & habes semid. Vmbre &c. Vide præcept. 74. pag. 17. eiusdem Ricciolij.

Q V A E S I T V M III.

*Quæres modum ducendi lineam meridianam
in plano Horizontali.*

233

R Esp. De die quidem, si agatur de loco ad meridiem exposito, notandas esse in plano perfecte Horizontali duas umbras omnino æquales, vnam antemeridianam, alteram pomeridianam; tum linea à loco styli, diuidens arcum, siue lineam rectam bifariam inter apices vtriusque umbræ, erit meridianæ quæsitæ, prout in præsentî figura.

Quò stylus erit longior, & umbræ accipientur in maiori distantia à tempore Meridiano, eò erit magis exacta operatio: Et quidem loco styli poteris vti filo ad Horizontem perpendiculari, ex quo pendeat plumbum, vel etiam vti



poteris alia quacunque linea recta perpendiculari ad Horizontem; si assignetur in ipsa aliquod punctum, seu particula ad modum verticis styli; & habeatur in Horizonte punctum, in quod dicta linea recta intelligitur terminari; nam hoc punctum Horizontale æquiualebit basi supradicti styli.

Negari tamen non potest, umbram pomeridianam plerumque non requiri exactè æqualem ante-

antemeridianæ ; ob mutatam interim declinationem Solis.

Quod si propter loci angustiam , non possint haberi duæ prædictæ umbræ æquales ; accipiat per magnum Quadrantem Circuli cum suis Pinnacidijs , siue linea fiduciæ , maxima altitudo Solis ; quod fieri poterit , licet cum aliquo labore , si aliundè innotescat ruditer meridianæ lineæ directio , vel tempus meridiei .

Poterit etiam loco styli adhiberi paruum foramen , vt factum est Bononiæ in Templo Sancti Petronij , de quo aliquid infra dicemus .

Sunt alij plures modi inueniendæ Meridianæ per vnicam umbram Solis , quos exponimus omnes in Gnomonica ; sed in praxi non sunt adeo apti ad finem intentum ; & sanè in operationibus , quæ fiunt de die , præeligenda est prima ; quare vbi loci angustia illam non permittunt , Meridiana non erit adeo certa .

De nocte autem in loco ad Boream exposito , vtere stella Polari sic . Propè fenestram v. g. suspendatur filum , ita vt oculus prospiciens per filum , & stipitem fenestræ , vel aliud æquiualens per modum lineæ perpendicularis ad Horizontem , incidat obtutu in ipsam Stellam Polarem : Tunc designetur in pavimento linea transiens per locum fili , & locum stipitis ; quæ erit ipsa Meridiana . Sed curandum primò est ; vt stipites ille , siue murus fenestræ sit perfectè perpendicularis pavimento ; imò in pavimento inueniatur punctum ; vnde intelligitur erectus ; sicut aliud punctum correspondens fili perpendiculo . Secundo vt stella Polaris tunc temporis sit in summa altitudine , vel infima , hoc est in ipso circulo Meridiano , quantum fieri potest , quod scire poteris ex aliquo perfecto globo Cælesti

ad me-
plano
ind æ-
pome-
ens ar-
apices
provt

adricula-
aliquod
ticis sty-
in quod
nam hoc
supradi-

pomeri-
equalem
ante-

lesti verbi gratia: vel obseruata aliqua fixa per quadrantem in duplici æquali altitudine, ducatur linea media inter illos duos verticales; poterunt deinde duci aliæ Meridianæ huic parallelæ &c.

Sed quia sæpe accidit, vt necesse sit hic, & nunc inuenire lineam Meridianam; vel declinationem alicuius muri per breuem operationem, & sine luce Solis, vel aspectu dictæ Stellæ; Ideo exponam hic Methodum practicam à me excogitatam, qua soleo vt præcipuè pro delineandis Horologijs Solaribus, quam olim indicaui in Microcosmo Physico-Mathematico anno 1658. Deindè verò perfeci in Epistola ad P. Athanasium Kircherium, & in Opusculo ann. 1672. cuius titulus: *Regola di tramutare il tempo &c.* est autem huiusmodi. Primò quidem aduerto, non esse fidendum acui magneticæ, ob frequentem proximitatem ferri, vel lapidis ferrei, quales etiam sæpius sunt lateres cotti. Remedium erit, si ducta linea longiori; iuxta quam se habebat acus, vt infra magis explicabitur; applicetur Acus, seu Pyxis dictæ lineæ pluribus in locis; hinc enim patebit, an alicubi ab aliquo vicino corpore diuertatur, & etiam patebit, an perfectè vertiginetur. Experientia didici, sufficere distantiam per duos palmos à Pariete ad euitandam tractionem, quæ haberi potest à lapidibus; applicetur etiam parieti in pluribus eius partibus; sed præcipuè cauendum est à catenis ferreis, quibus muri firmari solent.

Secundò dicta Acus declinat plerumque à linea Meridiana; adeoque computanda est hæc declinatio.

Tertiò dicta Declinatio, non solum est diuersa, ratione diuersarum Regionum; sed est animad-

maduersum, mutari in eodem loco; itavt etiam contingat, vt Romæ, v.g. vbi tempore P. Clauij declinabat per sex gradus à Borea in Orientem, nunc è contra declinet per septem gradus à Borea in Occidentem. Remedium interim optimum plerumque erit; si alia via habeatur alicubi perfectissima Meridiana, & quando hic & nunc vel intra breue tempus vtendum est Acu Magnetica; primò quidem applicetur dictæ Meridianæ; vt pateat, quanta tunc temporis sit Declinatio; deinde verò, cum opus fuerit vti Acu in loco non valde remoto, computetur dicta Declinatio.

Quod si quæras; vnde fiat Declinatio supradicta, eiusque mutatio: Respondeo, mihi videri vniuersaliter dicendum id, quod proportionaliter dixi in Tractatu de Impetu, de ventorum directione; nempe docui, Ventum, v. g. Boream requirere niues dispositas in circulo saltem physice; seu etiam æquiuallenter parallelo, proportionaliter ad loci distantiam, & copiam niuis &c. Sic pariter ad hoc vt Acus magnetica nullam habeat Declinationem, deberet allici à lapidibus Magneticis in Orbe terraqueo dispersis, sed in circulum saltem æquiuallenter parallelum dispositis; ita vt computata vi, vel ratione molis, vel ratione perfectionis, tantundem alliceretur ab vno, quantum ab alio lapide ad partem Orientalem, & Occidentalem secundum vnum Extremum Boreale: & pariter per alium huiusmodi circulum, seu plures circulos ad partem Australem secundum aliud Extremum: v. g. Acus Romæ collocata non magis traheretur, seu alliceretur à lapidibus, seu alijs Magneticis versus Orientem, quam versus Occidentem: sic enim gisteret in linea ipsa Meridiana: Sed quoniam de facto

fixa per
, duca-
; pote-
paralle-

hic, &
declina-
ionem,
; Ideo
e exco-
linean-
caui in
o 1658.

thana-
72. cu-
est au-

, non
ientem
quales
medium

se ha-
appli-

us in
quo vi-

it, an
, suffi-

ad eui-
lapidi-

is eius
catenis

e à li-
st hæc

diuer-
st ani-
iad-

facto iuxta varietatem Regionum diuersimodè,
 & inæqualiter allicitur dicta Acus à corporibus
 magneticis inordinatim dispositis; ideo Acus di-
 uersimodè declinat in varijs regionibus: quia
 verò dicta corpora magnetica aliquando mutan-
 tur, siue alterantur: ideo etiam Declinatio va-
 riatur pro tempore diuerso: quod si sciremus
 causam determinatam, & methodicam huius
 mutationis, possemus habere regulam illius: (si
 tamen datur causa regularis:) Accidit id præci-
 pue, & non sine admiratione anno 1680. Mense
 Octobris, prout in Opusc. anni 1681. scripsi sic:
 Cum mihi vtendum esset Acu Magnetica ad de-
 lineandum Horologium Solare extra Romam,
 applicui, prout soleo, perfectæ Meridianæ Ro-
 mæ Acum, vt exactè scirem de præsentī, quan-
 tum declinaret (quidam autem, qui putauit, se
 inuenissè certam regulam huius mutationis, lon-
 gè aberrauit, vt experientia docuit:) & inueni
 declinationem per tres gradus, & paulò amplius
 ad Occidentem: Cum igitur post aliquot dies
 propè Tusculum iterum examinarem declina-
 tionem Magneticam, per sæpè repetita exactè
 experimenta, inueni, eam deuenissè ad quinque
 gradus ad Occidentem; quos deinde diù serua-
 uit, & auxit paulatim vsque ad septimum gra-
 dum: Inde ex præmeditationibus supraindicatis,
 multo ante à me habitis, suspicatus sum, nullam
 esse causam probabiliorem, tam subiti, & admi-
 rabilis effectus, quam Terræmotum aliquem no-
 tabilem: quod & pluribus communicauī: Non
 post multos dies nunciatum est; maximum Ter-
 ræmotum tunc fuisse in Hispania, præcipue apud
 Malagam, vbi maximè viget lapis Magneticus,
 & in ipsa etiam Africa propè Oranum.

Viden-

Videndum est nunc, quomodo fieri potuerit, ut dictus Terremotus Malagæ, tam remote à Latio, efficeret tantam Romæ mutationem: Quare ex epistola, quam ad D. Redium inscripsi, hæc refero: Cum haberem tres lapides Magneticos diuersæ magnitudinis, scilicet vnum minimum, sed perfectissimum; secundum aliquanto maiorem; sed non adeo perfectum; Tertium multo maiorem; sed imperfectum, à quo vix attrahitur acus sutoria: Applicui primò ad Acum Magneticam in mediocri determinata distantia dictum primum magnetem, & Acus nihil sensit: deinde applicui in eadem distantia secundum Magnetem, & adhuc acus stetit immota: Tandem applicui pariter in eadem distantia tertium imperfectissimum, & Acus velocissimè fuit agitata. Post hoc tentavi aliud experimentum: scilicet disposui circa acum Magneticam plures inæquales lapides Magneticos, & Acus declinabat plus minus à Meridiana iuxta diuersam efficaciam dictorum lapidum.

Ex his duobus experimentis deduxi duplicem consequentiam: Prima est, quod ratione maioris molis potest lapis imperfectior magis allicere. Secunda est, quod potest magnitudo molis compensare distantiam: Ex his fit, ut, combinando hæc tria accidentia; nempe distantie, molis, & virtutis, fieri possit, ut lapis notabiliter distans, si est imperfectus, suppleat efficaciam, per molis magnitudinem, vel si hæc deficiat, potest supplere per perfectionem.

Cum igitur probatissimi Auctores, quos potes videre apud P. Kircher, asserant, magnetem lapidem inueniri in omnibus ferè regionibus, & perfectissimum latere sub terræ profunditatibus, nil mirum, si acus vbique alliciatur: Et ut iuue-

M m

tur

simodè,
poribus
Acus di-
s: quia
mutan-
tatio va-
citemus
a huius
lius: (si
d præci-
Menſe
ripi ſi ſic:
ad de-
Romam,
inæ Ro-
, quan-
tauit, ſe-
nis, lon-
z inueni
amplius
uot dies
declina-
a exactè
quinque
u ſerua-
um gra-
ndicatis,
nullam
& admi-
uem no-
ri: Non
um Ter-
uè apud
eticus,)

Viden-

tur imaginatio ad concipiendam declinationem : Imaginari oportet Planisphaerium terrestre , in quo sit descripta Europa , & Acum Magneticam in sua Pyxide liberam sitam v. g. Romę , plures autem lapides magneticos hac illac dispersos supra dictum planum : sic enim facillè intelliges ; quomodo diuersimodè alliciatur : Quod si ratione Terremotus , mutetur temperies ; adeoque virtus Magnetica in Hispania ; deficit ex illa parte aliquid virtutis , qua alliciatur Acus , & sic mutabitur declinatio : Recole hic doctrinam philosophicam , qua docemur , posse nos sentire Romę , v. g. calorem ignis accenti Tibure , si continetur actio in spatio intermedio , puta per incendium alicuius maxime silue : Hinc etiam ostendi contra Cabeum , posse niues propinquas Polo concurrere ad Ventum flantem vsque ad nos Italos , concurrentibus scilicet niuibz intermedijs : Prolixius hæc explico in supradicto opusculo .

Pyxis ipsa magnetica si sit exigua , non videtur satis apta pro exactis operationibus : si magna ; præter multam impensam , est difficillè portabilis , & difficulter vertiginatur ; cum enim deuenitur ad certam mensuram notabilem ponderis , præualet contactus cum apice sustinente ; præualet inquam virtuti magneticę , à qua Acus debet verti : Præterea est valde difficile , & incertum aduertere , cui gradui correspondeat , sed patitur aliquam parallaxim : Remedium contra hæc omnia erit sequens ; Fiat Capsula cuprea rectangula , cuius longitudo sit sex circiter vnciarum , latitudo vnus vncie cum dimidia circiter : Stylo cupreo , vt fieri solet , siue etiam ferreo superimponatur Acus longa quatuor circiter vncijs ; sed simplicissima ; subtendaturque consue-
ta

ta linea, sed perfectè parallela lateribus capsulæ; erit aptissima materia pro Acu, lamina Calybea Ellastica Horologij Rotati: Pileolus verò solitus fieri ex Cupro, seu Auricalco, fiat ex Vitro; prout in Epistola anni 1673. ad Patrem Kircherium docui, quæ extat in fine Phonurgiæ nouæ eiusdem, & antea pluribus ostendi. Nec periculum est, ne stylus, seu Apex ferreus impediatur liberum motum Acus: quia ex vna parte, cum materia pileoli non sit ferrea, Apici ferreo non adhæret, & ex alia reliquæ partes Magneticæ Acus sunt indifferentes ad omnem partem circumferentiæ, non minus, quam Graue habeat indifferentiam super plani Horizontalis quemcumque locum.

Vsus denique dictæ Capsulæ est huiusmodi: Habeatur perfectus quadrans Circuli diuisus in suos gradus: Iam si quæras Declinationem muri, applica vnum latus quadrantis ad murum, & vnum ex angulis Capsulæ supradictæ ad centrum quadrantis; circa hoc centrum moueatur latus Capsulæ; donec Acui perfectè subtendatur linea diuidens totam Capsulam: nam ipsum latus externum Capsulæ dabit in quadrante subiecto gradus Declinationis muri quæsitæ; cui addatur, vel dematur Declinatio, qua tunc Acus declinat à Borea in Occidentem, vel Orientem, & erit completa operatio.

Hac pariter methodo obtinebis meridianam lineam in quocunque alio casu: Reliquos plures modos ducendi lineam Meridianam, doceo in Gnomonica.

Scio, aliquos suspicari, Acus imbutas Magnetica virtute, non concordare in directione eadem, siue non æqualiter declinare à linea Meridiana, etiam positæ cæteris paribus, & in eodem omnino loco; quod ipsi tribuunt diuersitati lapidum.

pidum, à quibus acceperunt virtutem magneti-
cam, sed equidem nunquam sum id expertus in
Acubus; & puto, id omnino prouenire ex im-
perfecta compositione Pyxidis, & Acus: quod si
velint certiores fieri de vniformitate virtutis ma-
gneticæ, suadeo illis, vt, statuta pyxide in Pla-
no Horizontali, prouocent Acum per repetitas
applicationes ferri, seu Calybis, & aduertant;
an deinde Acus omnino redeat ad pristinum lo-
cum, quod si hoc non accadat, tribuendus erit
error vitio compositionis Pyxidis, non autem
diuersitati lapidum; super omnia autem tribuen-
dus erit error pileolo, qui, si sit vitreus, vt ego
docui, non accidet prædictus error, at si sit ex
auricalco (vt communiter fit, vel factum est an-
tea) periculum est, ne Apex pileolo adhæreat
ita, vt non permittat perfectam vertiginem
Acus.

Ad imbuendam Acum virtute magnetica,
expertus sum in praxi optimam Methodum tra-
ditam à Patre Kircherio in sua Magnetica sic:
Applicetur Polo Boreali Magnetis, Centrum ip-
sum, seu medium Acus, quæ lentè adducatur
ita, vt tota hæc medietas vsque ad Extremum
suum transeat per dictum Polum, tum applice-
tur idem centrum ad alterum Polum, & simili-
ter adducatur altera medietas vsque ad suum
Extremum. Cætera de Magnete dabimus in
Tractatu proprio, ex quo pauca hæc attuli.

Q V A E.

QVÆSITVM IV.

*Quæres modum practicū pro cognoscenda
altitudine Poli.*

R Esp. Supra Meridianam iam inuentam, statuendum esse quadrantem, prout in figura num. 116. & siquidem sciatur ex Tabulis, tunc temporis stellam Polarem versari in summa altitudine, ac distare à Polo per tot minuta &c. post acceptam altitudinem distæ stellæ, erit nota altitudo Poli, demendo altitudini stellæ, eius distantiam à Polo. Aliter, dirigatur Dioptra bis ad distam stellam, scilicet in maxima, & minima altitudine, & diuisa differentia bifariam, demptaque medietate, remanebit altitudo Poli. Elegi stellam Polarem præ alijs; quia quamuis, geometricè loquendo, fiat minor error in alijs stellis remotioribus à Polo; tamen quærimus hinc mensuram Arithmeticam, & realem, & non purè relatiuam, seu proportionalem. Vt scias practicè, quando stella Polaris sit in Meridiano, vide in globo aliquo, quando nam punctum Eclipticæ eiusdem longitudinis, nempe 24. II, sit in Meridiano; hoc est pone illud in Meridiano, & vide in qua hora astronomica nocturna tunc sit Sol in suo gradu &c. quod est facile: Tum ex parua distantia stellæ Polaris à Polo, nempe minus quam per duos gradus, sit vt circulus per gradum longitudinis 24. II transeat propè Polum Mundi, adeoque ferè coincidat cum Meridiano, quando 24. II est in Meridiano; non sic in alijs casibus.

Denique fatendum est, nullam ex hætenus expositis Methodis plenè satisfacere: supponunt enim

enim præuiam notitiam legis refractionū fixarū ;
 & ex alia parte communiter, dum hanc querunt,
 supponunt altitudinem Poli notam ante dictam
 refractionem, alioquin non habebitur vera alti-
 tudo fixarum, prout oportet, quare committi-
 tur circulus vitiosus, dum ad refractionem sup-
 ponitur nota altitudo Poli, & ad altitudinem Po-
 li supponitur nota Refractio, sine qua nescitur
 vera stellæ fixæ eleuatio : quare excogitaui no-
 uam sequentem hanc Methodum : Obseruentur
 binæ, & binæ fixæ, dum sunt in eodem Almu-
 cantarat, hoc est, dum versantur in eodem Pla-
 no parallelo ad Horizontem, scilicet sunt in ele-
 uatione æquali, tum mensuretur perfecte distan-
 tia inter illas; neque enim refraction in hoc casu
 variat dictam mutuam distantiam, utpote Horizon-
 ti parallelam: quod si hoc fiat, de quamplurimis;
 poterunt facile transcribi, seu designari in globo
 perfecte sphærico, præcipue per circinum tricru-
 rem, cum debita distantia, & symetria mutua:
 quibus peractis obseruentur in Cælo binæ stellæ
 versantes pro eodem instanti in ipso Meridiano,
 quarum vna sit ferè in Zenith; per consequens
 Polus Primi Mobilis, de quo nunc agimus, sub-
 iacebit circulo eidem maximo tunc cum illis dua-
 bus fixis, & quidem ita, ut si fiat exactè nota ele-
 uatio fixæ propè Zenith, possit collocari dictus
 globus modo debito sub dicto Meridiano in no-
 stro Horizonte. Iam obseruetur in Cælo quan-
 ta sit apparens distantia inter nuper dictas stellæ,
 dum versantur in Meridiano, quæ ob refractionem,
 fiet minor vera: deinde notetur hæc diffè-
 rentia, quæ tota tribuenda est Refractioni: Hinc
 licebit conficere Tabulam Refractionum pro sin-
 gulis eleuationibus: nam si semel inuenias pro-
 portionem sinus Incidentiæ ad sinum Refractio-
 nis,

nis, debet semper hæc seruari in quacunque eleuatione, vt optimè notauit supralaudatus Casinus in Epistola ad D. Montanarium: & nos in Optica docuimus.

Habita autem Tabula Refractionum, sine circulo vitioso inuenies altitudinem Poli modo supradicto; demendo à stella Polari eleuationem additam, puræ Refractioni debitam: Vide etiam num. 261.

Ex defectu huius Doctrinæ fortasse globi stelleri, saltem plurimi non sunt exacti: neque enim sufficit quomodocumque captare distantiam apperentem inter fixas, ad hoc vt designetur vera in Globo.

Scio, non paucos Autores censere, refractionem non fieri sensibilem vltra 30. gradus circiter Eleuationis, sed res non est adeo certa, quin militet contra, Authoritas magni ponderis, & præterea oportuit prouidere Altitudini Poli infra dictos 30. gradus.

QVÆSITVM V.

Quæres modum præficum obseruandi Equinoctium, & solstitium.

Resp. Crasso quidem modo posse obseruari per lineam rectam in Equinoctio, & Hyperbolicam vltimam ex possibilibus in Solstitio, ad quod sufficeret Horologium perfectum Solare.

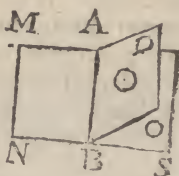
Sed magis exactè per angulum factum à Telescopio directo ad Solem cum Axe Mundi in machina à me exposita num. 210. Denique, prout etiam ibi docui, notando altitudinem Solis in meridie duplici, intra quos Meridies fuerit Solstitium,

stitium, vel in vno tantum pro Æquinoctio; nam inde scies, in quo præcisè loco Eclipticæ, versetur Sol, & quantum distet à Solstitio, vel Æquinoctio: Non satis erit recurrere ad umbram breuissimam in meridie pro Cancro, & longissimam pro Capricorno: nam raro contingit Solstitium, siue Æquinoctium in ipso meridie: Hac occasione aduerto, quod, si accadat, ut radius Solis incidat in eundem locum bis, hoc est ante, & post Solstitium, tunc Solstitium fuit in medio tempore.

Potest etiam obseruari solstitium per Armillas: sed tandem videtur mihi optimus modus; si ducta perfecta linea Hyperbolica Cancri, notetur quando apex umbræ styli illam in aliquo puncto attingit, tunc enim erit Solstitium. Ratio est, quia si fingamus eo die Solem constanter habere summam declinationem, toto eo die percurreret umbra dictam lineam; ergo quamuis non ita sit; tamen in eo instanti, in quo erit in summa declinatione, attinget eam partem Hyperbolæ tunc sibi debitam: Requiritur tamen Gnomon valde altus, & ut habeatur ratio penumbræ, ad habendum radium centralem Solis; & ratio Refractionis, & Parallaxeos, quæ conditiones etiam conueniunt proportionaliter Æquinoctio. Quod si loco styli, utaris foramine, quale v.g. est factum Bononiæ in Templo D. Petronij; adhibendæ prius sunt cautelæ indicatæ à P. Ricciolio in sua Astronomia reformata ex D. Cassino, nempe ut probè sciatur altitudo centri foraminis supra Horizontale planum, in quo ducta est Meridiana, quod obtinebitur, v.g. per plures bracteolas solidas notæ, & æqualis mensuræ simul compactas; nam consuetus funis non retinet semper certam mensuram.

Dein-

Deinde verò ad superandam maximam difficultatem pro inueniendo hic, & nunc centro figuræ Ellipticæ perpetuò variatæ in pauimento à radijs Solaribus factæ; excogitavi modum sequentem: Paretur machinula, prout in præsentī figurā; scilicet sint duæ tabulæ; una Horizontalis MNS.; altera ABOD. mobilis circa Axem AB.; in hac verò secunda Tabula sit descriptus circulus, vel plures circuli



concentrici, hoc est circa idem centrum; cum igitur scire volueris altitudinem Solis, mouenda est tabella Horizontalis horizontaliter, & interrim eleuanda magis, vel minus altera Tabella ABDO. donec perfectè imago Solis sit omnino concentrica, sicut supradicti circuli; & si fieri possit, alicui ex illis adæquetur; nam si ex centro posteriori correspondente, filum extendatur perpendiculariter ex Tabella ABDO. (quod fiet auxilio styli infixi stabiliter, & perpendiculariter in dicto postico centro), dabit in pauimento locum præcisum Axis à Centro Solis ad centrum imaginis. Querimus autem centrum potius, & immediatè, quam limbum imaginis, contra ac alij faciant, eò quod limbus non sit ipsius imaginis; sed foraminis; & præterea tutius est immediatè, quam per plura media deuenire ad cognitionem dicti centri; nam in pluribus operationibus committuntur plures errores saltem exigui.

Vides autem, hoc non posse commodè fieri in Templo D. Petronij, vbi ob loci angustiam, non datur commoditas obseruandi Solem quoties volueris ante, & post meridiem, sicut opus est: quamuis enim cæteri modi, quos nuper docui,

N n

sint

noctio;
lipticæ,
tio, vel
ad vm-
ro, &
contin-
o meri-
dat, vt
hoc est
fuit in

rmillas:
si du-
otetur
o pun-
Ratio
stanter
die per-
amuis
erit in
m Hy-
tamen
tio pe-
em So-
æ con-
ter Æ-
mine,
D. Pe-
dicatæ
a ex D.
centri
n quo
g. per
s men-
is non
ein-

sint boni; tamen ultimus, nempe, ut obseruetur Solstitium, vel Æquinoctium immediatè in se, & non per consequentias deductas; multo magis præstat, ut consideranti patebit, quamvis sit laboriosior, & non sit omnium id posse fideliter operari: Et hoc sit dictum probabiliter; maximi enim facio obseruationes factas præcipuè à supralaudato Caslino in ipso meridie; arguendo inde tempus pro ipso Solstitio &c.

Restat hìc soluendum dubium primo aspectu difficile; scilicet, quomodo figura luminosa, quæ à Sole intrat per foramen circulare parallelum Horizonti, faciat in plano Horizontis Ellipticam; nam siue Conus, siue Cylinder secetur planis parallelis, non poterit vnum planum facere sectionem circularem, & alterum facere sectionem Ellipticam: Solui hoc dubium à multo tempore in Academia Physico-mathematica; solutio autem petenda est à num. 88. vbi ostendi, figuram lucidam factam à Sole in pauimento, introductam per foramen, non se accommodare figuræ foraminis; sed fieri infinitos pennicillos luminosos singulos eiusdem figuræ cum foramine; totum autem accommodare se figuræ ipsius Solis; nil mirum igitur, si duo coni, vel quasi Coni facti similes ad vertices oppositi, quorum vnus habet pro Basi circulum maximum (vel quasi maximum) Solaris globi, alter verò secatur obliquè, habeant diuersam Basim; ita ut iste secundus habeat Basim Ellipticam: Ceterum singuli Coni facti ex singulis punctis Solaribus, sicut faciunt circulum in foramine, ita in pauimento.

QVÆ.

QVÆSITVM VI.

*Queres modum obseruandi Eclipsim
Lunarem.*

Resp. Ultra Methodos supra traditas, si quis non habeat in promptu omnia, quæ dixi pro ipsa Idea perfecta obseruandi: Possè vti Telescopio cum Reticulo, vel duobus capillis parallelis, vel cum selenite diuiso in circulos sex; adeoque in 12. digitos, qui circuli possunt etiam in Christallo describi, cætera vide nu. 219.

238

Restat difficultas specialis pro Eclipsi cum totali Immersione, & Mora: sed nisi teneatur semita Lunæ, quæ obtinetur per plures obseruationes pro eadem Eclipsi, vt diximus num. 220. non potest constare de loco Lunæ in umbra: Cæterum quoad moram, obseruetur perfectè tempus ab initio ad finem immersionis totalis. Quamuis non sit adeo facile distinguere partem obscuratam Lunæ à luminosa; præcipuè si imago Lunæ excipiat in carta per Telescopium; tamen ad cognoscendam præcisè semitam Lunæ; iuuabit aliquantulum modus, quem docui pro obseruanda Eclipsi Solari num. 210. per machinam P. Grienbergeri.

Consideranda etiam est parallaxis Lunæ in Eclipsi Lunari; non quia inde fiat, vt Luna præstet diuersam sui Eclipsim respectu Spectatoris positi in superficie Terræ, ac respectu Centri Terræ; sed solum eo quod ipsa Luna; & per consequens eius pars obscurata deprimatur per parallaxim; adeoque etiam ipsa umbra Terræ, hoc est sectio Pyramidis umbrosæ, in tali loco facta patiatur parallaxim; sicut & ipsa Luna ibi collo-

N n 2

cata:

cata : Vnde consurgit subtilis animaduersio ; nempe quod respectu Spectatoris in superficie Terræ positi pyramis umbrosa facta à Terra apparet diuerso modo , ac appareret Spectatori posito in Centro Terræ ; nam huic secundo appareret , prout verè est ; at primo vniformiter difformiter deprimerentur partes pyramidis ; pro vt sunt proximiores Terræ ; adeoque tota Pyramis appareret longior versus Basim (si quidem tota possèt videri , quod non fit) Spectator autem ipse manet intra dictam Pyramidem ; non tamen dignoscit umbram supradictam , nisi vbi Luna attingitur , quia alioquin ipsa umbra non dignoscitur in Æthere .

QVÆSITVM VII.

*Quares modum practicum pro obseruatione
Eclipsis Solaris.*

R Esp. siquidem nihil aliud velis ; quam notare quantitatem umbræ ; possè fieri per simplex Telescopium , proijciendo imaginem in cartam ; per Horologium verò perfectum poteris notare tempus &c. Si verò velis magis accuratam obseruationem ; vtendum est methodo à me tradita in Microcosmo Physicomathematico ; & hic iterum in Astronomia num. 210.

QVÆ-

QVÆSITVM VIII.

*Quæres modum obseruandi Stellas fixas;
ut addiscantur singularum
situationes.*

PRæter modum, quem docui num. 224. existimo, esse optimum in praxi, si præparetur (provt in Epist. ad D. Redium ann. 1681. docui) globus, in cuius superficie sint descriptæ Constellationes iuxta figuram concavam Cæli (non verò conuexam, provt solet fieri); eoque utamur, quoties volumus constellationes in ipso Cælo dignoscere. Curetur igitur; vt Carta, in qua sint recentissime impressæ configurationes stellarum consuetæ, de nouo statim consignetur per Præli compressionem alteri cartæ inuersam illarum imaginem; scilicet ex conuexa superficie Cæli fiat concava; tum superinducta hæc secunda carta globo solido obijciat aspicienti apparentiam stellarum similem omnino illi, quam de facto habemus, dum Cælum aspiciamus; ac possumus proinde pro libito globum versare ad quemcumque aspectum Cæli; nec plura addo; quia ipsa experientia te docebit.

240

Solummodò aduerto, in hac praxi Polos in globo correspondere singulos, provt debent Polos Mundi; nempe Arcticum Arctico, Antarcticum Antarcticis; sed solum variari ordinem longitudinis; cum sit versus Occidentem id, quod deberet esse versus Orientem; adeoque vertendum esse successiue globum; contra, ac si in eo, de more repræsentaretur conuexitas Cæli: Quod si huiusmodi globus constet ex Corio flexibili, pote-

poteris singulas partes, cauas reddere ad libitum.

Alius modus etiam utilis, & facilis erit, si tota superficies concaua describatur in carta parallelogramma; prout aliquando fit de tota superficie conuexa globi terrestris; sic enim successiue inspicias omnes stellas; optimum autem erit habere duas huiusmodi omnino similes cartas; ut; cum opus fuerit, vna succedat alteri; quod praxis ipsa te docebit. Iuuabit denique liber Vranographicus Bayeri, vbi singulas constellationes habes valde distinctas, & valde extensas, & exacte descriptas.

Quod si velis etiam corrigere globos hactenus impressos, & assignare verissimum locum cuiusque stellæ, poteris uti filo, vel regula aliqua solida, vel sextante; prout in Cometis doceo.

QVÆSITVM IX.

*Queres modum facilem, & promptum pro
dignoscendis de visu hic, & nunc
Planetis.*

241

R Esp. Primò quidem aduertendum esse, an scintillant: Planetæ enim ut plurimum non scintillant, saltem æqualiter ac stellæ fixæ. Secundò si habeatur aliqualis notitia fixarum, facile ab illis distinguetur Planeta; eo quod Planetæ non sint exiguæ magnitudinis; & ex alia parte fixæ notabilis magnitudinis sint notiores. Tertiò, Ut Planetæ inter se distinguantur, aduertendum est, Venerem non distare à Sole plusquam per gradus 48. circiter, siue sit illo Orientalior; siue Occidentalior, & esse notabiliter splen-

splendidam (& coloris argentei) præcipuè cum valde distat à Sole.

Iuppiter etiam, cum valdè distat à Sole, est notabilis magnitudinis; & est coloris Cuprei; Mars, & Saturnus, & Mercurius, sunt difficiliores cogniti; sed exclusis supradictis duobus; distinguendi solum erunt inter se ita: Mercurius quidem rarò videtur commodè ob nimiam propinquitatem ad Solem: Mars verò, & Saturnus distinguuntur per colorem: Saturni enim color accedit ad plumbeum: Martis verò ad ferreum ignitum: Plurimi tribuunt Saturno colorem nigrum; Ioui flauum; Marti rubeum; Soli croceum; Veneri viridem; Mercurio Cærulæum; Lunæ album. Chimici distribuunt metalla pro singulis Planetis sic. Plumbum vocant Saturnum; Stannum Iouem; Ferrum Martem; Aurum Solem; Argentum viuum Mercurium; Cuprum Venerem; Argentum Lunam.

Pro lapidibus verò prætiosis sic. Onyx Saturnus. Zaffirus Iuppiter. Amethystus Mars. Adamas Sol. Acathes Mercurius. Margarita Venus. Corallus Luna.

Denique Saturnus ex motu lentissimo dignoscitur; adeoque si semel sit notus eius locus; inseruiet hæc notitia ad multum temporis.

QVÆSITVM X.

*Quæres modum cognoscendi hic & nunc verum
Plenilunium, & quadran-
tem Lunæ.*

242

Resp. Primò, posse nos falli; dum Luna ap-
paret plenè illuminata: ratio est, quia quan-
do est Plenilunium verum, illuminatur plusquàm
Hemisphærium Lunæ. Secundò, potest oculus
falli, quasi tota facies Lunæ, quæ est in nostro
conspectu sit illuminata; cum adhuc aliquæ ex-
trêmæ partes non sunt illuminatæ; propter ob-
liquitatem autem visionis contingit, vt possit esse
valde magna pars illa obliqua; licet vix cadat
sub angulo visorio sensibili. Tertiò, Nos non
videmus integrum Hemisphærium Lunæ. Vi-
detur igitur optima regula; si in Luna visa per
Telescopium perfectum nullæ appareant vmbre;
tunc enim signum est, quod oculus est ferè in
Axe transeunte per centrum vtriusque lumina-
ris; adeoque opponuntur ferè ex diametro Sol,
& Luna.

Pro primo quadrante obseruetur, an sit ali-
quanto plus illuminata; quam Dichotoma; hoc
est facies Lunæ appareat illuminata plusquam
dimidia; nam paruus error non valde nocebit;
dummodo alioquin vtaris diligentia; cum enim
agatur de partibus medijs faciei Lunaris, non est
periculum illius inconuenientis, quod aduer-
timus nuper in partibus lateralibus obliquis.

Quoad Nouilunium, non est alia regula, quam
ex calculo motuum; quia non est sensibile, nisi
in Eclipsi Solari; vide igitur cap. 9. mæ Astrono-
miæ, vel in Quæsito 2.

QVÆ-

QVÆSITVM XI.

Quæres modum obseruandi Cometas, ad explorandum ipsorum locum, & semitam.

Consideratis, & pensatis omnibus modis obseruandi Cometas; videtur commodus sequens; nempe vt, vel per filum, vel regulam ligneam, quando fieri potest, comparetur Cometa cum stellis fixis ita, vt fiant duæ lineæ recte secantes se in ipso Cometa: Vel per sextantem accipiat distantia Cometæ à stellis fixis duabus, vel tribus; prout opus erit ad habendum locum certum Cometæ; deinde verò in perfectissimo globo stellifero inueniantur similes distantia, seu intersectiones.

243

Sed si sit error aliquis in globo; vel ob imperfectam figuram sphæricam, vel ob errorem in collocatione fixarum; sicut hætenus accidit; fit error in situatione Cometæ.

Alius modus erit, si per quadrantem accipiat altitudo Cometæ, notata interim exactè Verticalis distantia à Meridiano in Horizonte; & deinde per ipsum globum stelliferum practicè inueniatur locus Cometæ in Cælo; vel per calculationem trigonometricam ex Caualerio per logarithmos, v.g. inueniatur locus quoad longitudinem, & latitudinem Astronomicam: sed si fuerit commissus aliquis parvus error in obseruatione, fit deinde magnus in calculo.

His potissimum modis, quod ego sciam, adhuc vti sunt meliores Astronomi: Fatendum tamen hic est; prout ego ex fidelibus relationibus certior factus sum, non paucos, cum viderent, non

O o

se-

sequi hinc semitam perfectam Cometæ, scilicet circulum, & hunc maximum, & motum regularem; correctionem aliquantulam sponte adhibuisse; vt semitam Cometæ reformarent; tribuentes propriæ negligentiae; seu errori in obseruando; id quod fortasse reuera ita se habuit, ob irregularitatem Cometæ.

Hinc suspectam semper habui Opinionem illorum, qui putant, Cometam non minus, quam Planetas regulariter moueri, atque esse perpetuos, & refundunt in Excentricos, & Epicyclos, apparentiam, & occultationem illorum. Nec valet dicere, sæpè huiusmodi Auctores, licet in diuersis regionibus positos concordasse in obseruationibus; nam, posita eadem Idea, & regula, seu systemate in ipsorum mente, reformataque via Cometæ, vt dixi, iuxta illam; quid mirum, si consenserint? Quare, cum ex alia parte sint plures rationes, quæ probant, Cometæ fieri ex alteratione, vel generatione noua in Æthere fluido; ego semper inclinaui in hanc secundam Opinionem; & sanè difficile est, Trabes, & similia Phænomena saluare in prima Opinione.

Accipe Lector ratiocinationem in compendium tamen redactam; quam à multo tempore publicauimus in Academiâ Physicomathematica Romana, & deinde typis mandauimus; vnde fortasse aliqui coeperunt iam titubare in prima Opinione; & præterea aliam ratiocinationem in epistola ad D. Franciscum Redi.

Leffio

*Leſſio habita in Academia Phyſicomathematica
Romana 5. Ian. 1681. de Cometa
anni 1680. & 1681.*

FRequentes nubes in Menſe Nouembri, & exigua altitudo Cometę verſantis prope Horizon-tem primis diebus Decembris anni 1680. non permiferunt nobis integram obſervationem: Nihilominus, omiſſis incertis; exiſtimo hunc Cometam nunc de nouo generatum; contra ac ſentiant, qui opinantur; cenſendum inter Planetas vltra ſeptem, qui dum terrę appropinquat, fiat nobis ſenſibilis; cum antea, & poſtea ſit inuiſibilis ob enormem diſtantiã; prout demonſtrare contendunt, licet ingenioſe Moderni, & quidem eximij non pauci Aſtronomi; iuxta antiquam opinionem Senecę, & aliorum, qui ſortasſe ſingulariter intendebant ſaluare Cęlorum incorruptibilitatem; à qua tamen aſſerenda Ariſtoteles ipſe meo quidem iudicio, (vt docui in Philoſophia, cuius compendium Typis mandavi anno 1661. Eminentisſ. Card. FLAVIO CHISIO dicatum) deſiſteret, præcipuè ex nouis Cœli obſervationibus; ſic enim ait primo de Cœlo: *Impoſſibile eſt ſimul ſempiternum eſſe ipſum, & factum;* lib. autem 2. de Cœlo: *Certiores igitur, ne neceſſarias rationes quando quis fuerit aſſecutus; tunc gratiam oportet habere inuenientibus; nunc autem id, quod videtur dicendum eſt; quod etiam confirmatur ab ipſo Seneca, dum de Cometis agit; atque alias huiusmodi auctoritates ibidem attulit.*

Scio equidem, præcipuam Aſtronomi curam ponendam eſſe in hoc; vt Cæleſtia Phænomena quantum fieri poteſt, ſaluentur per circulos, & motus, potius quam per nouas productiones;

attamen cum necessitas id postulat, non debemus obstinatè abhorre à nouis etiā, seu alterationibus, seu productionibus. Ita prudenter factum est in maculis Solis à Galileo, & Scheinero, ita etiā nuper factum est à D. Cassino in aliquibus Iouis maculis.

Iuxta hanc doctrinam loquar de præsentī Cometa, tanquam vno (licet Auctores contrariæ sententiæ supradictæ geminum existimauerint:) Hic igitur, postquam Mense Nouembri fecit per motum proprium gradus circiter quinque singulis diebus, non admodum discedens ab Ecliptica versus meridiem: Mense deinde Decembri, tardiori motu progressus est in apparitione matutina; deinde verò disparuit ob Solare crepusculum, sed die 22. iterum apparuit (& fortasse etiā prius, sed nobis absconditus à nubibus) mutato tamen loco, & itineris directione; scilicet iterum Eclipticam secuit, quamuis nobis non apparuerit in quo præcisè puncto, sed tamen inter sequentes terminos, scilicet, cum prima vice Mense Nouembri Eclipticam secuisset ferè post principium Libræ tendendo ad Meridiem: Deinde in Mense Decembri Eclipticam iterum secuit circa finem Sagittarij, tendendo in Boream (intercedentibus nempe tribus signis Cælestibus;) quo posito non seruauit circulum maximum, aut etiā parallelum.

Satisfeci iam in alia lectione aliquibus, qui opinabantur, hunc Cometem fuisse eundem, qui apparuit tempore Alexandri VII. sel. recordat.; ob oppositum scilicet motum proprium; eum recenti Cometæ deberetur in hypothesi ipsorum Orbis includens Terram; alteri verò minimè. Latitudo caudæ in hac secunda apparitione mensis Decembris apparuit quasi duorum graduum Cæle-

Cælestium; longitudo autem usque ad quinquaginta, immo aliquando præcipuè in aliquibus regionibus visa est multo longior, ex quibus omnibus arguitur, vel notabiliter descendisse versus terram, vel valde alteratam fuisse eius constitutionem.

Aduerto etiam, tribuendam huic Cometæ amplissimam Atmosphæram ex materia aliquatenus Opaca; posito quod lumen caudæ fiat ex refractione radiorum solarium, quod sic demonstrō: Cauda quæ in apparitione matutina præcedebat motum raptum, in vespertina autem motum proprium; semper se habebat, iuxta communem sententiam, in directione auersa à Sole; quamobrem variato aspectu Solis nunc ad unam, nunc ad aliam partem, dicendum est, dictam materiam opacam esse vndeque circumfusam, quasi sphaericè circa Cometam, alioquin non terminaret nostram visionem cauda illa luminosa: Hinc arguitur eius magna æstiuitas; nam vel illum facimus terræ vicinum, & proinde nobis erit valde sensibilis eius æstiuitas; cum eius Atmosphæra pertingeret ferè ad terram; vel facimus ipsum remotum; & in hac suppositione fateri oportet immensam esse dictam Atmosphæram, eo quod eius semidiameter extendatur per gradus ferè 60. adeoque diameter per plusquam centum, quod spatium correspondet plusquam quartæ Cœli parti; eiusque sola longitudo, si conciperetur in Cœlo Solis, æquivaleret plusquam ducenties diametro Solis: at si eius moles consideretur in triplicata proportionem diametrorum; contineret per octo milliones molem Solarem; quare, cum Sol in probabili sententia contineat Terram 38600.; quis non admiretur tantam Atmosphære molem: Præterea notandum, quod cum

ebemus
teratio-
ter fa-
leinerō,
aliqui-

enti Co-
ntrariæ
terint:)
ecit per
e singu-
cliptica
ri, tar-
matuti-
epuscu-
assè etiā
mutato
iterum
pparue-
sequen-
Mense
princi-
einde in
uit circa
interce-
;) quō
m., aut

qui opi-
em, qui
dat.; ob
eum re-
pforū
nininē.
ne men-
aduūm
Cæle-

cum Sol distet à Terra semidiametris terrestribus 7327. eiusque semidiameter sit 34. maior semidiametro terrestri, sequeretur; vt, posito Cometa in Cœlo Solis, eius Atmosphæra adeo Terræ approximaretur; vt si non eius centrum; sed vna extremitas diametri poneretur in Cœlo Solis; altera extremitas vsque ad terram pertingeret: sed, vt rem clarius, & certius Mathematicè conficiamus; posito quod Cometæ cauda tota sit intra eius Atmosphæram per modum semidiametri, extendaturque apparenter ad 60. gradus cælestes; angulus ille visorius 60. grad. habens probasi semidiametrum, innititur ipsi circumferentiæ; adeoque circumferentia pertinget omnino vsque ad terram; nam posito vno pede circini in centro dictæ Atmosphære, scilicet in initio Caudæ, extensoque altero vsque ad extremam partem Caudæ, si ducatur circulus, transibit per oculum Spectatoris terrestris.

Contra vulgarem opinionem malè ominantium ex apparitione Cometarum, sentio potius cum Iulio Scaligero, & paucis alijs id negantibus: Nam si fideliter enumerentur euentus, Cometæ coexistentes; non plus mali quam boni, inde colligitur: Vnde bene concludit Seneca, tanti est scire, ne timeas.

Non parum desudavi in afferenda ratione apparentis Caudæ iuxta regulas Opticas. Primò enim displicet opinio illorum, qui illam referunt in profluuium corpusculorum lucidorum, nam si applicetur ad flammam lucernæ granulum, seu Bacca Iuniperi, fit profluuium non in parte auersa; se in parte ad flammam obuersa; multò minus saluari potest per hoc, quod corpuscula lucida Solis secum deferant corpuscula Cometæ:

Restat

Restat igitur solum reddenda ratio ex refractione lucis Solaris.

Ostendi pluribus non absimilem apparentiam per Phialam rotundam aqua plenam; quod deinde audiui alias praestitum per applicationem Phialae ad radium Solis per foramen exceptum; sed non adeo apte; cum potius aperto, & ut ita dicam pleno Soli sit exponenda, & quidem in aëre vaporoso. Verum ut breuiter rem perstringam, tota difficultas est in figura caudae latiori versus extremitatem, quam sit ipsum caput Cometae; cum è contra refractio praestita per lentès, seu globos vitreos efficiat figuram luminosam in extremitate angustiores ipsa lente; prout exigit lex refractionis ad hoc, ut sit lucidior, quam in partibus circumstantibus. Ad hoc igitur dico; posse rem solui duobus praecipue modis; vel scilicet dicendo, quod Cometa fuerit sub Sole; ac proinde longitudo caudae tenderet versus Terram, unde ex regulis Prospektivae, extremitas appareret latior; & ex hac consideratione posset cum aliquantulo labore aliquid indagari per regulas Opticas, de Cometae loco, & distantia. Secundò refundi posset in hoc, quod non tanquam ex vno globo haberetur, refractio, sed ex pluribus simul coaceruatis, ad quod dicendum inclinor ex imagine, quam nostra Accademia impressam exhibuit habitam per Thelescopium 25. palmorum perfectissimum D.M. Antonij Cellij.

Quod attinet ad materiam, & motum: Materia quidem haberi potest ex ipsa euaporatione Planetarum, vel non absimili materia per Aethera diffusa: Dedi autem consilium, ut tunc temporis Sal eliceretur ex Aëre, prout alias factum est in nostra Accademia inhaerendo probabili suspitioni, quod Cometae

tae

tæ Atmosphæra se extenderet ad nostrum Aërem.

245

Dixi num. 166. sententiam nonam de Cometis ferè coincidere cum decima: eo quod vtraque sentiat, Cometas fieri ex generatione noua Cœlesti; sed decima, quæ est Kepleri præterea censet, aliquos eiusmodi Cometas demitti infra Lunam.

P. Scheiner ingeniosè cum Galilæo, & alijs admonet, posse probabiliter existimari, materiam Cometarum esse euaporationem Solis; ad quod notandum est, quod cum non apparuerint Cometæ ab anno 1611. vsque ad 1652. (præterquam anno 1618.) intra quod spatium temporis, apparuerunt plures maculæ in Sole, tamen eo tempore, quo apparuit Cometa anni 1618. maculæ omninò defecerunt: Hic autem obiter aduerto, quod, si admittamus cum P. Scheiner, & alijs, Cometas vt plurimum incipere apparere prope Solem, equidem non difficulter crederem, posse saluari apparentiam caudæ modo sequenti: Nempe ita procedere Cometam à Sole, tamquam à centro, vt pars tenuior Cometæ, nempe Cauda magis recedat à Sole, adeòque semper sit in directum auersa à Sole: sic enim saluaretur difficultas à me indicata circa figuram Caudæ (sine recursum ad refractionem) per simplicem Solis illuminationem in materiam Cometæ: quicquid sit an etiam interueniat aliqua refractione: Circa motum verò breuiter refero, quod sicut in sublunariis omnia habent motum grauitatis tendentis ad centrum: ita non mirum, si proportionaliter in fluido cœlesti omnia petant moueri circulariter, & cum imitatione motus Planetarum.

Denique indico alium modum obseruandi locum Cometæ non absimilem primo, sed fortasse com-

commodiorem: scilicet vterē tubo non admodum longo, v.g. palmari, cum duabus lentibus æqualibus, quarum vna fungatur munere obiectiui; distentque inter se, quanta est longitudo foci vtriusque, prout solet fieri, interposito deinde diaphragmate in ipso focorum concursu; (quod diaphragma sit semicirculus solidus) diametere ipsius semicirculi fungetur commodè munere fili, seu Regulæ solidæ; oculus enim intra carcerem Tubi inclusus per huiusmodi quasi filum pariter inclusum, multo certius collimabit in Cometam, & stellas in eadem recta linea positas.

Vt verò adhibeatur sine magno labore remedium erroribus, qui sæpè inveniuntur in assignatione longitudinis, & latitudinis stellarum, siue in globis, siue in libris impressis; satis erit reformare hic & nunc stellas, quas adhibuisti in obseruatione Cometæ.

Q V A E S I T V M XII.

*Quarēs, an colores, qui apparent in Luna
sint reales, & quid sint maculæ Lunares.*

R Esp. I. Maculas obscuriores in Luna non esse maria (vt plures putarunt) nam si dictæ maculæ essent instar speculi conuexi, vt volunt dicti Auctores, deberent repræsentare nobis constitutis in terra Solem, instar stellæ, notabilis magnitudinis, & quidem nunc in vna parte Lunæ, nunc in alia pro vario aspectu Solis cum Luna; vide in mea Centuria Optica Problema 100.

Maior difficultas est circa colorem apparenter album in alijs partibus Lunæ. Plurimi putant,

P p

dictas

dictas partes non esse albas; sed ex fallacia sensus apparere albas ex pura reflexione lucis Solaris; eo modo, quo apparet albescere superficies maris ex reflexione Solis, cum mare fluctuat; scilicet ex illa asperitate, & inæqualitate superficiei fit, ut à magno spatio superficiei reflectatur ad eundem spectatorem lux Solis, velut à pluribus speculis Oculo obuersis: quod non fit, cum placidum ventis stat Mare; eo quod in hoc casu ex vna tantum determinata parte maris, tanquam ab vno tantum speculo plano reflectatur ad eundem spectatorem lux Solis, quæ in isto casu representat distinctam Solis imaginem; & hæc ipsa pars potest geometricè designari cum sua præcisa quantitate; prout in Optica doceo; sicut etiam in speculo plano quocumque potest designari pars speculi; unde reflectitur imago alicuius obiecti determinati, & in distantia determinata; nempe fit complicatio pyramidis, cuius basis est Obiectum, apex verò est in Oculo: Hinc non omnis quantitas speculi plani representat integrum Obiectum; sed requiritur magnitudo, seu spatium proportionatum.

Aduerte, hic non fieri quæstionem vniuersalem de Coloribus, an sint aliqua qualitas distincta à luce; sed solum quærimus; an color ille Lunæ, qui apparet albus, sit, qualis est color nivis v.g., licet in minimo gradu; an verò sit quicumque alius color, etiam minimè albus; sed qui talis appareat ob insignem Solaris lucis reflexionem.

Iam verò ratio dubitandi est; quia sæpè accidit; ut etiam corpora nigra per reflexionem lucis in certis circumstantiis appareant alba; quod sæpè expertus sum; præcipuè si ex improviso occurrant Oculo Spectatoris in tempore nocturno.

Præ-

Præterea Pictores, cum volunt exprimere partem vestis nigræ illuminatam, vtuntur albo colore; quare videntur conuerti album, & illuminatum.

Equidem diu cogitavi super hanc questionem, & omnibus pensatis existimo probabiliter, illas partes esse verè albas; sicut est alba nix, v. g. &c. Nam primò quidem dici non potest, fieri illam apparentiam albam ex fallacia Oculi decepti, (vel imaginationis) ab illis partibus illuminatis à Sole in circumstantia tenebrarum nostris: nam etiam de die apparent albæ. Secundo nec dici potest, id provenire ab insigni distantia, per quā magnum spatium luminosum visum sub paruo angulo visorio, appareat album: Vt hoc perfestè assequeretur; tentavi in terrestribus; an facta paritate, quantum fieri potest, id accideret: scilicet aspicebam montes terrestres illuminatos à Sole, per Telescopium inuersum; vnde admodum minuebatur angulus visorius (iuxta regulam à me traditam in mea Optica, vbi docui, tantumdem minui infra naturalem, ac augetur supra naturalem per Telescopium more consueto adhibitum); adeoque constipabatur lux; & aduerti, sic potius minus accedere ad albedinem apparentem: quare frustra recurritur ad hanc rationem: Adde, per Telescopium etiam centum palmorum restè adhibitum, multò euidentius apparuisse mihi albedinem; itavt in pluribus locis apparet albedo; in quibus per minora Telescopia non apparebat.

Quod verò attinet ad vapores interpositos; tantum abest; vt hinc possit crescere apparentia albedinis; vt potius hinc debeat minui, ac fieri apparentia Cærulea; prout manifestè apparet, dum Cælum aspicimus. Denique ostendi, cæte-

ia sensus
Solaris;
ficies ma-
tat; scili-
aperficiet
statur ad
pluribus
cum pla-
c casu ex
anquam
r ad eun-
o casure-
; & hæc
cum sua
ceco; sicut
test defi-
ago alicu-
a determi-
is, cuius
culo: Hinc
præsentat
gnitudo,

yniuerfa-
tas distin-
olor ille
color ni-
ò sit qui-
ibus; sed
ucis refle-

æpè acci-
onem lu-
pa; quod
ouisò oc-
nocturno.
Præ-

ras partes non ideo apparere non albas; quia sint læuigatæ: ergo non differunt ab alijs partibus per hoc, quod aliæ sint læuigatæ, aliæ non.

Concludendum igitur est, dictas partes Lunæ, verè esse albas, & non apparere tales ob præcisam luminis reflexionem ex oculi fallacia.

Consentit huic meæ opinioni experientia, per quam singuli Planetæ suum specialem colorem exhibent; cum tamen etiam ipsi illuminentur à Sole.

Fateor tamen habere magnam vim experimentum, quo videmus, vitrum contusum apparere album, etiam si aliunde illud vitrum non sit album.

QVÆSITVM XIII.

Quæres modum obseruandi maculas Solis.

247

R Esp. sic: Exponatur Telescopiū cum Obiectiuo versus Solem intra Cubiculum, quantum fieri potest obscurum; vel ponatur, saltem umbraculum aliquod propè Obiectiuum: Præstat magis oculare cauum, eo quod in ipsa concavitate sit vitrum minus crassum; è contra verò maximè crassum in conuexo. Hinc euitantur plures nœui, qui apparent, ac si essent maculæ, & sic fallunt &c. Coeterum eadem ferè ocularis latitudo concurrit in vtroque, nam licet oculus post cauum vtatur parua ipsius parte; tamen hoc fit, quia paruam etiam partem videt de obiecto; contra verò oculare conuexum. At in ordine ad exprimendam imaginem in carta intergram, tam concurrit concaui pars, quam conuexi, vel quasi æqualiter; nam sicut se habent radij

radij post basim, vbi ponitur conuexum; ita ante, vbi ponitur concavum; vt in Optica ostendi.

Vt verò euitetur fallacia, gyretur tubus, ad hoc vt, si sit næuus in oculari, manifestetur per motum. Iuuabit etiam mouere cartam; vt magis appareat per motum ipsa macula.

Si careas Telescopio; vtere foramine paruo, & remoto, & excipe in carta in loco obscurato &c. vel etiam appone Obiectiuum aliquod ipsi foramini.

Non adeo iuuabit intueri ipsum Solem per vitra colorata in Telescopio; seu tegendo ferè totum Obiectiuum; quia sic nimis apparent næui in Vitro oculari.

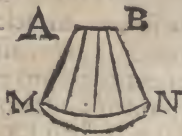
QVÆSITVM XIV.

Quæres, in quanta distantia à Terra debuisset esse Phaëton, ad hoc, vt iuxta fabulam, Terra combureretur.

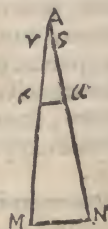
R Esp. solutionem petendam ex sequentibus doctrinis, quas fusius in nostra Optica explicauimus.

248

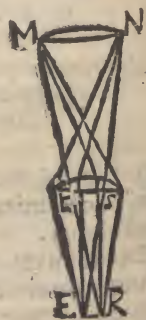
Detur iuxta præsentem figuram, Speculum sphericum concavum, cuius diameter aperturæ, siue cuius latitudo sit MN. focus autem occupet spatium AB. in quo supponamus radios solares congregatos, habere vim comburendi: iam dico in hac alia figura, Solis A radios habere vim æqualem comburendi in VT. quæ se habeat ad MN. in superficie terræ; sicut se habebat AB. ad MN. in prima figura. Ratio est; quia tanta erat vnio; siue



Hæc constipatio radiorum in AB, primi casus, ac in VT. secundi: Probatur, nam sicut omnes radij, qui naturaliter occupabant spatium MN. in prima figura, congregantur in AB. per artem; ita radij qui omnino in eodem statu, & conditione occupant spatium MN. secundæ figuræ; scilicet illi iidem; qui occupant MN. primæ cum omni-modâ paritate habent in VT. (naturaliter tamen, & sine arte) eandem vim; quam primi in AB. ob æqualem constipationem.



Quod si velimus hoc ipsum explicare per lentem vitream, radiosque refractos. In præsentī figura detur lens TS. & Sol MN. focus autem à lente factus per congregationem radiorum refractorum sit ER; ubi fit combustio; eo quod scilicet radij, qui in magno spatio TS. naturaliter tantum dispositi, non habebant vim comburendi; deinde collecti artificialiter per lentem, ob virtutem unitam comburant: In exemplo tamen lentis adverte plurimum efficacitatis deperdi (cæteris paribus) eo quod plures fiant reflexiones; adeoque diuersiones; ex quibus radij refracti intra lentem, debilitantur; ac proinde non habent tantam efficaciam in foco ER; quantam haberent, si propagarentur per lentem purè refracti, & nullam paterentur redexionem. Iuxta aliquem insignem auctorem pro comburendis corporibus nigris requiritur speculi Cauosphærici apertura, vt so.



respe-

respectu foci i. pro albis verò 450. respectu foci i. putat autem idem auctor per duo vitra Telescopij perdi dimidium lucis.

Cæterum non est facile statuere de Speculo: nam si sit vitreum, non fit tota reflexio à primæ superficie, sed etiam à secunda, cuius radij iterum incidunt in primam &c. si sit metallicum, non tam viuidè reflectit &c.

Si quis autem curiosè petat, in quanta distantia Sol liquefaceret metalla. Respondeo, siquidem supponamus MN. speculum supradictum esse 60. respectu AB. i. intelligendo de ipsa linea (in superficiebus verò fiat de more proportio duplicata); prout aduerit in speculo Vitorio Lugdunensi, & ex alia parte supponamus iuxta sententiam satis probabilem, Solem distare à terra aliquando per 30. milliones milliarium Italicorum: Respondeo inquam, posse fieri dictam combustionem naturaliter (hoc est sine auxilio Artis) in VT. secundæ figuræ distant à Sole miliaribus 500000.; nam AM. distantia Solis à terra continens 30. milliones milliarium, se habet ad AT. vt 60. ad 1, ergo iuxta Euclid. MN. se habet ad VT. vt 60. ad 1.

Hinc fit, vt si Sol esset in Cælo Lunæ (quæ distat circiter 200000. miliaribus à terra) combureret omnia terrestria: Hinc possumus arguere, in quanta distantia à terra debuisset esse Phaëton; vt terram combureret. Demonstraui in Optica falsitatem Assertionis Caualerij, qua asseruit, & se demonstrasse putauit, posse per duo Specula parabolica fieri combustionem ad quamcumque distantiam.

Alibi etiam notauit errorem cuiusdam recentioris, qui impressit, quod si super eadem corda, v.g. vnus palmi fiat segmentum speculi Cauo-
sphæ-

afus, ac
nes ra-
MN. in

per len-
præfenti

aribus)
e diuer-
em, de-
am effi-
propa-
lam pa-
signem
s nigris
t, vt 50.
espe-

sphærici diuersarum sphærarum; ab illo, cuius sphæra erit maior, habebitur maior efficacia in comburendo: Hinc enim sequeretur. Quod si speculum paruæ sphære, cuius sit corda palmariis, combureret; ita multo magis combureret speculum itidem palmare ad distantiam trium miliariorum, si esset segmentum sphære, cuius semidiameter sit sex miliarium, quod sanè nemo admittet.

Aduerto errorem in Ephemeride litteratorum anni 1670. vbi dicitur focus distare à speculo per tres digitos; apertura autem esse triginta digitos; nam hoc nullo modo fieri potest; esset enim multo maior corda, quam diameter sphære speculi, cum focus pro radijs solaribus fiat ad quartam partem diametri. Debet igitur poni tres pedes; sicut deinde in Actis Anglicanis vidi: Cum neque in parabolicis id fieri possit.

Non infertur ex supradictis, Solem posse comburere Lunam, nam ab illa probabiliter distat nunquam minus, quam 28000000. miliaribus; quæ se habent ad 500000. supradicta, vt 56. ad vnum; est quidem notandum, quod Sol calefacit eandem partem Lunæ ferè per 15. dies continuatos.

QVÆSITVM XV.

Quæres regulam pro spatio terræ visibili ab oculo existente in hac, vel illa altitudine.

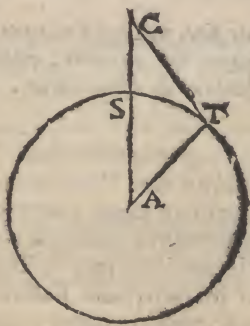
249

R Esp. hanc petendam esse à semidiametro terrestri, quam statuimus nu. 124. (vnde repetenda est figura) esse miliar. 4139., cui si addatur altitudo oculi SC. fit secans AC. tum vide in Tabu-

QVÆSITA.

305

Tabula secantium; quantus debeat illi angulus, & sic fiet notus angulus SAT. tum tribue singulis gradibus ex sententia Ricciolij 8 l. ÷ miliar. Geometr. & habebis intentum.



QVÆSITVM XVI.

Quæres, an refraction, quæ fit per Atmospharam in Aestate, sit diuersa ab ea, quæ fit in hyeme.

R Esp. in hac quæstione satis difficili, Doctissimum Cassinum à me supralaudatum in Epistola ad D. Montanarium pag. 42. hæc habere: Cum hoc decennio varia fuerit in hybernis solstitijs, in calore, & frigore, humiditate, & siccitate, atque adeo in densitate aeris temperies, valido id argumento est, magnam aeris status differentiam, perexiguam refractionum differentiam facere: Haud equidem negarem aliqualem effici, non modò iuxta diuersa anni tempora, cuius ratione aliam æstiuis, aliam hybernis, aliam æquinoctialibus obseruationibus tabulam, parum tamen inter se differentes supputauit. Con-

Qq

cludit

250

cludit deinde, non magni esse faciendam hanc
differentiam: Aduerte tamen, fieri hic semper
suppositionem aëris sereni.

Q V Æ S I T V M XVII.

*Queres, unde fiat, ut sapè stella per Tele-
scopium appareant minores, quam si
Oculo nudo aspiciantur.*

351

R Esp. ex Probl. 40. meæ Opticæ: Ex imperfe-
ctione Visionis sine Telescopio fieri iubar,
seu Coronam lucidam circa Corpus stellæ, eo
quod vertex conorum visualium non excipian-
tur præcisè, & immediatè in ipsa Retina, sed po-
tius excipiantur ibi radij post Basim distinctam
diuergentes, & eò quod propter insignem splen-
dorem, huiusmodi radij faciant sensibilem affe-
ctionem in Oculi Retina: Hæc autem imperfe-
ctio cessat per Telescopium; adeoque nisi aliun-
de compensetur spatium occupatum antea à di-
cta Corona; stellæ potius apparent minores; po-
test autem compensari, quando Telescopium ita
auget apparentiam ipsius stellæ, ut hoc augmen-
tum extendatur, quousque extendebatur dicta
Corona lucida: immò etiam potest superare; si
Telescopium sit notabilis longitudinis, & perfe-
ctionis. Hinc etiam ex luce Crepusculina Solis
Mane, & Vespere fit, ut oculus non sentiat illud
Iubar, adeoque tempore Crepusculi stellæ appa-
reant minores. Hac occasione aduerto, in usu
Telescopij pro obseruandis stellis, & Planetis, ha-
bendam esse rationem peculiarem aperturæ Vi-
tri Obiectiui; pro varietate enim stellarum, seu
Planetarum minor requiritur apertura; alio-
quin

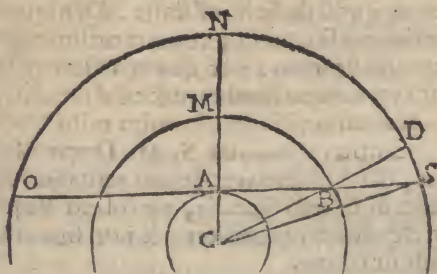
imperf-
ti iubar,
ellæ, eo
xcipian-
, sed po
inctam
m splen-
em affe-
mperfe-
fi aliun-
tea à di-
res; po-
pium ita
augmen-
tur dista-
rare; si
& perfe-
na Solis
iat illud
læ appa-
in vfu
etis, ha-
uræ Vi-
um, seu
; alio-
quin

307

QVÆSITVM XVIII.

R Esp. Hanc Quæstionem pendere ex perfecta
intelligentia Parallaxeos, & Refractionis;
quare repetenda est hic doctrina, & figura,
num. 112.

252



Dico igitur primò, quod si Oculus A. sit in ipso Horizonte physico in superficie Terrestri absque sensibili eleuatione; Luna autem in B. in ipso eodem Horizonte, vel paulò infra ipsum; poterit videri Luna eleuata ex vi refractionis; ita tamen, ut linea visualis non eleuetur usque ad D. sed paulò supra S. nam parallaxis multo

Qq 2

ma-

magis deprimit, quam refraſtio attollat; at ſi Lu-
na ſit in Horizonte rationali, non poterit per re-
fractionem, ita eleuari, vt perueniat ad Horizon-
tem phyſicum: At de Sole dico, poſſe contingere,
vt, dum Sol eſt in Horizonte rationali, eleuetur
per refractionem vſque ad Horizontem phyſi-
cum, eo quod in Sole Refraſtio ſuperet Paralla-
xim: Ex his ſequitur, vt niſi oculus eleuetur ſu-
pra Horizontem phyſicum, non poſſit videre
ſimul tempore vtrumque Luminare, dum inter
ſe diametraliter opponuntur, quia licet Sol poſi-
tus in Horizonte rationali, poſſit eleuari ad Ho-
rizontem phyſicum; tamen Luna poſita in Ho-
rizonte rationali non poteſt per refractionem
eleuari vſque ad Horizontem phyſicum. Quod
ſi Oculus eleuetur ſupra Horizontem phyſicum:
tunc iuxta varias eleuationes res diuerſimodè
continget, quod ſufficit indicare. Denique non
negauerim, poſſe contingere extraordinariam in-
ſignem refractionem, per quam videatur ſimul
tempore vtrumque luminare &c. ſed locutus ſum
de lege ordinaria; Narrauit enim mihi Doctiſſi-
mus Vincentius Viuianus S. M. Ducis Mathe-
maticus, dum obſeruaret Solem actualiter ſe ab-
ſcendentem in ipſo Occaſu, ex ſubito Vapore,
iterum elevatum notabiliter, & non ſine adſtan-
tium admiratione.

QVÆSITVM XIX.

*Queres, quantum temporis spatium infumat Corpus
solare, dum ab inferiori margine usque ad
supremum absconditur in
Occasu.*

R Esp. infumere duo circiter minuta tempo-
ris; totidem enim debentur pro triginta
fermè minutis occupatis à diametro Solari in
Cœlo; cum enim diuidendo circulum Cœlestem
in 24. horas, contingant singulis horis quindecim
gradus; ac proinde singulis minutis horæ,
quarta pars gradus; ergo duo minuta vnius ho-
ræ correspondent dimidiæ parti vnius gradus.

253

QVÆSITVM XX.

*Queres, cur radij solares adeo noceant hu-
mano capiti.*

R Esp. petendam esse rationem ex admodum
ingeniosa doctrina D. Iosephi de Papa, in
Opusc. de Igne, & luce, qui pro sua admirabili
perspicacitate, qua in omnibus pollet; ostendit,
lucem non distingui quidem substantialiter à ca-
lore; verumtamen accidentaliter, admodum dis-
ferre; proindeque asserit, radios solares, vtpote
lucidissimos, habere vim maximam penetrandi
simul, & calefaciendi; cum cæteri calores per ac-
cidens minus penetrent, & licet partes externas
multum calefaciant, tamen non sic internas.
Vnde infero, quod cum Cerebrum sit pars deli-
catissima corporis humani, & ex cuius conserua-
tione maximè pendet vita hominis; si proinde
de

254

destruatur eius temperies, præcipuè per immodicum calorem; maximè patitur sanitas hominis.

QVÆSITVM XXI.

Quæres rationem Iridis.

255

R Esp. ex doctrina, quam tradidi ex professo de causis intrinsecis, & extrinsecis Iridis in secunda parte Cent. Opticæ pag. 172. vbi physico-geometricè rem totam exposui; Iridem Cælestem fieri ex radijs solaribus, primum refractis, deinde reflexis à guttulis nubium, sub determinatis angulis; ipsam autem percipi ab Oculo posito in Axe ducto à Sole, tanquam Polo ad centrum circuli, cuius est pars ipsa Iris: Nec refert, an Oculus magis, vel minus distet à dictis guttulis; dummodò seruentur iidem anguli: imò non omnes eodem tempore vident Iridem factam ab iisdem guttulis; sed vnus spectator ab aliquibus; alius ab alijs; pro diuersa spectatoris situatione; ratio cur Iris sit circularis, non est, quia Sol sit circularis; sed ob æquales circumquaque angulos, sub quibus Oculo apparet per radios refractos, & reflexos à guttulis; Regula autem principalis est, vt Oculus videat Iridem sub angulo grad. 42. circiter facto ab Axe, & lineis visualibus; iuuat autem ad viuidiorem visionem fundus plerumque obscurus nubium post Iridem positurum. Hinc potest haberi Iris, quacumque de causa simili, v.g. in fontibus, curando scilicet, vt Oculus constituatur inter Solem, & guttulas fontis in ipso Axe; nihil autem interest, an guttulæ constituent vnum, & idem planum: Iris autem erit arcus circuli nunc maioris, nunc minoris;

noris; maioris quidem; cum Oculus valde distat à guttulis; minoris autem, cum parum distat; imo; quod mirum est, poterit pars Iridis esse arcus circuli maioris, dum altera pars est arcus circuli minoris: Hæc est enim natura anguli; ut quo Basis magis distat à vertice anguli, eo Basis sit maior, retento æquali angulo. Poterit igitur exhiberi Iris in Tabula, siue plana, (ut notavit Ioseph Antonius Barbatus,) siue non plana, ut ego existimo, in qua sint affixi quamplurimi globuli Christallini, sed admodum exigui, instar guttularum prædictarum, quod sufficit indicare.

Obijci potest; nos experiri maiorem circulum in guttulis nubium, quam in guttulis fontium; igitur non videtur verum, quod sub æquali angulo semper appareat; nam quæ sub æquali angulo apparent, oportet, ut appareant æqualia. Resp. sicut in similibus difficultatibus pertinentibus ad Perspectivam, & alibi docui, ex circumstantiis fieri, ut, cum guttulæ pluviæ putentur remotæ, sicut verè sunt, putemus etiam circulum esse maiorem, sicut verè est: Hinc in ipsa Prospektiva pinguntur in eadem linea Horizontali fenestræ, v. g. æquales; licet non æqualiter ab illis distet Oculus; de quo vide plura in Opusculo anni 1680. cuius titulus *Ragguagli &c.*

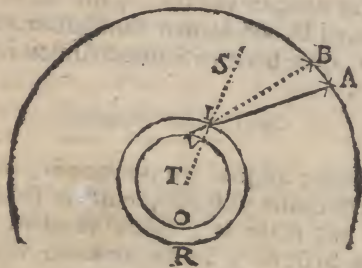
QVÆSITVM XXII.

Queres, unde fiat, ut in stellis fixis; cum non sit notabilis parallaxis, linea à stella ad centrum terræ sit physice parallela cum linea ab eadem stella ad Oculum spectatoris positi in quocumque loco superficiæ terrestris, & non faciat deceptionem visus ex ratione parallaxeos; at verò faciat, vel possit facere deceptionem ex ratione Refractionis: Ratio dubitandi est, quia, vel parallelismum facit; ut perinde se habeat una linea, ac alia, vel non; si non facit; ergo in hoc casu interueniet sensibilis parallaxis; at si facit in consideratione parallaxeos; ut perinde se habeat linea ad Oculum spectatoris; ac ad centrum terræ; eo quod sint physice parallela, adeoque non interueniat parallaxis; etiam deberet hoc facere in ratione refractionis; nam sicut linea à stella ad centrum nullam facit refractionem; eo quod sit perpendicularis ad Atmosphæram; ita linea huic physice parallela ad Oculum spectatoris, nullam deberet facere refractionem; eo quod etiam ipsa deberet esse perpendicularis ad Atmosphæram.

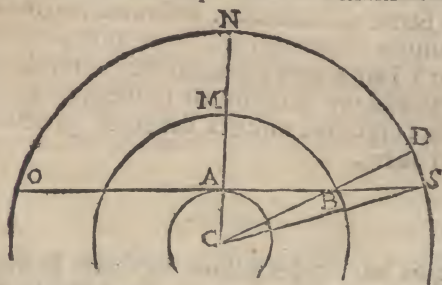
256

R Esp. parallelas lineas, si incident in lineam rectam, facere angulos æquales ex Euclide; adeoque si una incidat perpendiculariter, aliam etiam incidere perpendiculariter; at non sic, si incident in lineam curuam; quare in figura, quam hic repeto ex num. 114. linea visualis AI. incidens in Atmosphæram, facit angulum incidentiæ valde diuersum à linea ad centrum Terræ. At in altera figura ex num. 112. linea visualis incidens in rectam AC. facit angulum physice æqualem, ac incidens in extremum C. eiusdem lineæ

sit no-
 terra
 ella ad
 super-
 isus ex
 fficit fa-
 Ratio
 it ; ut
 on ; se
 ilis pa-
 xeos ;
 atoris ;
 allela,
 deberet
 linea
 m ; co
 a linea
 , nul-
 tiam
 gram .



neam
clide;
aliam
sic, si
gura,
lis Al.
n inci-
Terre.
fualis
yficè
idem
re



quo non est sensibilis parallaxis, & ad quod per
præcisam, & puram parallaxim deprimeretur
Luna B.) ad A. spectatorem; quod si in A. sit At-
R r mos-

mosphæra, fiet hic refractione iuxta regulam fixarum, ac si linea veniret ab aliqua fixa in S. si igitur habeas Tabellam refractionum pro diuersis altitudinibus fixarum, hæc eadem inferuiet pro Luna modo nunc dicto; nunquam autem fiet, vt per refractionem Luna liberetur à tota deprefione, quæ debetur parallaxi; hoc est vt extollatur vsque ad D. sed tamen sensibilibiter minuitur deprefio, quæ fieret in S. quod sufficit indicasse.

Corollarium Primum.

Infero hinc aliquas propositiones, in quibus euitatur circulus vitiosus, in quem facile incurritur in hac materia. Iuxta eandem figuram num. 112. Si sit nota Lunæ altitudo vera D. supra Horizontem rationalem, (qui concipiendus est transire per Terræ centrum C.) seu verus locus Lunæ, & habeatur perfecta tabula refractionum pro stellis fixis; concipiendo hic Atmosphæram cum suis accidentibus, fiet nota parallaxis sic: Habeo hic & nunc talem angulum, sub quo video Lunæ altitudinem, qui iuxta regulam refractionum, deberetur tali veræ altitudini stellæ fixæ in S. Lunæ vera altitudo mihi aliundè nota superat dictam altitudinem stellæ fixæ per tota minuta; ergo hæc minuta debentur præcisæ parallaxi puræ.

Corollarium Secundum.

Si quis habeat perfectam Tabulam Refractionum pro stellis fixis; poterit illam adhibere pro quocumque alio sydere; efficiendo, vt applicetur altitudini visæ Lunæ v.g. id quod ibi applicatur altitudini visæ stellæ fixæ. Verbi gratia videt quis

quis Lunam in altitudine grad. 6. quærat in Tabula 40. Refractionum stellarum fixarum in Astromomia Reformata Ricciolij, & inueniet in margine altitudinem visam grad. 6. cum refractione in altera columna min. 10. Totidem minuta Refractionis erunt in isto casu pro Luna, & grad. 6. pro altitudine visa. Deinde adeat Tabulam 53. Parallaxium Lunæ eiusdem Ricciolij; & quærat, donec inueniat in altitudinibus veris Lunæ numerum, à quo, si dematur sua Parallaxis, supersit numerus grad. 6. nam dictus numerus erit altitudo vera Lunæ, simul cum refractione in isto casu, & in dicta Tab. 53. inuenietur num. 7. grad. pro altitudine, à qua si demantur min. 10. refractionis, restat altitudo vera pura. Cum non inuenitur præcisus, accipiat proximus.

Ratio huius operationis est, quia iuxta figuram num. 112. linea visualis à Luna B. ad Oculum spectatoris A. venit, ac si originaretur à stella fixa posita in S. ac proinde patitur eandem refractionem, sicut facit eandem incidentiam; nihil enim refert, vnde cumque originetur; dummodo æqualiter incidat (quod plerique non aduertentes, errarunt in assignatione differentie refractionis pro fixis comparatiuè ad Planetas); differunt igitur in isto casu solum in parallaxi Luna B. & stella fixa S. quare, si in tabula parallaxium Lunæ inuenias altitudinem veram Lunæ, à qua si demas parallaxim DS. det tibi altitudinem S. erit hæc altitudo visa in D. dempta autem refractione, erit vera, quod quærebatur; nam, si ex altitudine in D. demas DS. parallaxim, deuenitur ad S.

Aduerte, communiter Auctores in suis Tabulis assignare refractiones pro altitudine visa; pa-

Rr 2

ralla-

m fixa-
si igi-
liuerfis
iet pro
m fiet,
depres-
xtolla-
nuitur
licasse.

quibus
incur-
guram
D. su-
iendus
rus lo-
raatio-
osphæ-
allaxis
ab quo
am re-
stellæ
nota
er tot
læ pa-

actio-
re pro
plice-
plica-
videt
uis

rallaxēs autem pro vera altitudine; quare in Tabulis refractionum, refractione includitur in altitudine visa.

QVÆSITVM XXIII.

*Quares imitationem aliquam Eclipsis
Lunaris.*

257

Resp. id fieri posse, prout n. 183. in Eclipsi Lun. indicaui; si de die applicetur lens conuexa, vel Phiala sphaerica aqua repleta ad foramen moderate latitudinis in fenestra; vel etiam ad fenestram omnino apertam; partes autem mediae lentis tegantur, relicta tantum exigua circumferentia libera, quæ tamen alicubi aliquantum coloretur per modum nebulae, vel nubis: sic enim obtinebis in globo Lunari artificiali, qualem docuimus. nu. 109. apparentiam Eclipsis Lunaris, eum varietate colorum &c. expedit etiam, ut dicta lens possit vertiginari, ad hoc ut exprimantur colores supradicti nunc in vna, nunc in alia parte Lune; cenfeo enim distos varios colores potissimum provenire ex varia Atmosphaeræ constitutione alibi plus, alibi minus densa ob nebulas &c. mutetur etiam distantia globi Lunaris à lente, sicut etiam Luna mutat distantiam à terra, & incidit diuersimodè in radios refractos iuxta varias Eclipses. Possèt hic subtiliter obijci, ex doctrina à nobis in Optica, & hic etiam tradita; quod Næui, alijque defectus, si qui aliquando sunt in lente vitrea, æquè afficiunt vnam, ac alteram partem foci, seu imaginis factæ per distam lentem; adeoque per modum nunc dictum non obti-

obtinetur intentum, ut in vna parte Lunæ appareat color diuersus, ac in alia. Ad hanc objectionem respondeo, hoc quidem concedendum fore; si Luna exciperet radios refractos per Atmosphæram, reciperet inquam in loco ipso, in quo fit focus, vel imago Solis: At verò, quia Luna excipit radios Solis refractos extra locum imaginis; ideo adhuc stat, quod varientur colores; quod fundatur in alijs doctrinis à me traditis in Optica; neque enim ibi concurrunt radij ex omni parte lentis.

Exhibebis etiam apparentiam Lunæ à Sole nostro illuminate, si apponas dictum globum Lunarem ad lumen Solis intromissum per dictum foramen omnino liberum sine lente; curandum tamen est; ne Oculo appareant cætera obiecta, quæ sunt in cubiculo; imo, nec ipse Aër intermedius inter globum, & foramen, quod obtineri poterit per aliquod impedimentum opacum ad id accommodatum.

QVÆSITVM XXIV.

Quæres: unde fiat, ut parallaxis inducat tam notabilem varietatem in Eclipsim Solarem, & ferè nullam in Eclipsim Lunarem.

Resp. rationem quidem dubitandi primo aspectu esse maximam; nam parallaxis variat aspectum pro Luna per vnum gradum circiter; quod si comparentur duo Spectatores ex diametro oppositi, variat per duos gradus circiter; unde fit, ut in Eclipsi Solari possit vni Spectatori eclipsari totus Sol; alteri verò nihil, ut patet ex nu. 112. vbi posuimus figuram, pro parallaxi; & 184. vbi de Eclipsi Solari locuti sumus; pro Luna

258

au-

autem consule figuram nu. 114. vbi fit angulus parallaëticus in centro Lunæ; vnde fit; vt de facie Lunæ vnus spectator videat duos gradus diuersos, quos alter oppositus ex diametro non videt: Quare igitur, dum Luna eclipsatur, non poterit contingere apparentia valde diuersa pro duobus spectatoribus ex diametro oppositis, sicut contingit pro Sole in Eclipsi solari? Vel enim duo gradus varietatis prouenientes ex parallaxi valde mutant apparentiam in vtroque, vel in neutro.

Ad solutionem igitur dico, aduertendam esse hanc disparitatem, nempe, quod in Luna, prout apparet in dicta figura num. 114. variantur dicti duo gradus in ipso circulo maximo globi Lunar; qui sunt pars contemptibilis quoad apparentiam, cum sint parua pars totius Lunæ, quæ tota subtendit dimidium circiter gradū Cælestem; at verò in Eclipsi Solari considerantur duo gradus in Cælo solari, in quo Solis integra facies occupat tantummodò dimidium gradum; adeoque in spatio duorum graduum Cælestium possunt intercipi quatuor Soles; quid igitur mirum, si vnus spectator possit videre Eclipsim totalem Solis eo tempore, quo alteri spectatori posito in diuerso loco, patet totus Sol liber omninò ab interpositione Lunæ patientis tantam parallaxim respectu Cæli solaris? Non nego quidem, etiam in Eclipsi Lunari fieri magnam varietatem aspectus, etiam per duos gradus Cælestes; sed aduertendum est, quod per istos tota Luna cum suo defectu luminis deprimitur, quod non variat apparitionem Eclipsis; sed solum transportat Lunam cum sua Eclipsi de vno in alium locum; at id quod variat apparentiam ipsius Eclipsis, est solum diuersa facies Lunæ apparens vni, ac alteri spectatori; & de hac dixi, quod sunt adhuc duo gra-

gradus Lunæ; prout in figura num. 114. sed isti sunt contemptibiles respectu graduum Cælestiū, cum tota Luna occupet solum dimidium gradum Cælestem, adeoque duo gradus Lunæ, contemptibilem Cæli partem occupent.

QVÆSITVM XXV.

Quæres: unde fiat, ut Lunæ effigies transmissa per tubum Opticum, appareat in carta sufficienter visibilis, at verò eius Eclipsis eodem modo recepta, non appareat sufficienter visibilis.

Resp. rationem esse, quia cum tota Lunæ effigies aspicitur in dicta Carta, ipsa effigies circumdatur spatio omnino umbroso; cum autem Luna eclipsatur; pars obscurata non differt adeo notabiliter ab illuminata, quia aliquatenus etiam ipsa pars obscurata, illuminatur à radijs refractis solaribus, prout explicauimus nu. 182. ratio autem, cur in carta imago minus viuida appareat, quam si ex directo aspiciatur Luna per Telescopium, est quia in hoc secundo casu omnes radij à Luna transmissi per Telescopium recipiuntur intra Oculum (etiamsi non omnes transmittantur, sed multi retro flectantur); at verò in primo casu, cum carta non se habeat per modum speculi; sed ob suam asperitatem radij ad plures partes vagè, & sine ordine reflectantur, prout etiam est inordinata eius superficies, pauci deueniunt ad oculum positum in vno loco; adeoque fit visio multo minus intensa.

259

QVÆ-

Q V A E S I T V M XXVI.

Quæres, quanam Telescopia sint aptiora ad obseruanda Cælestia.

260

R Esp. Duplici præcipuè modo obseruari Cælestia per Telescopium; vel enim excipitur imago Solis, v.g. per Telescopium in carta; vel directè Oculus per Telescopium aspicit Obiectū: In primo casu; siue Oculare sit concauum, siue conuexum; potest recipi imago Obiecti cum eadem ferè latitudine Campi; at verò non sic in secundo casu; ratio disparitatis à me affertur Problem. 28. Cent. Opt. ex quo Problem. multa alia præterea addisci possunt; scilicet primò puto inter Telescopia cum Oculari cauo, esse perfectiora, cæteris paribus breuiora; ratio est, quia in longioribus Oculus videt ipsum Vitrum Obiectiuum; vnde aliquatenus impeditur visio Obiecti; at in breuioribus, ob nimiam propinquitatem Vitri obiectiui ad oculum, & valdè exiguam sphaeram Ocularis caui, difficilius videtur ipsum Vitrum obiectiuum; adeoque minus impedit visionem Obiecti: Hoc docet ipsa figura posita in dicto Problem. nam per Vitrum cauum minoris sphaeræ fit focus fictus, siue imago ficta Vitri Obiectiui nimis propè ad oculum; adeoque minus commodè videtur Vitrum Obiectiuum: Hæc cautela non est adhibenda in Oculari conuexo; nam, vt ostendi Problem. 27. Cent. Opticæ, imago Vitri Obiectiui fit in ipsa Oculi, seu pupillæ superficie; adeoque nullo modo potest videri Vitrum Obiectiuum; sicut enim Obiectum nimis appropinquatum Oculo, non potest videri, ita eius imago expressa in superficie Oculi, vtpotè vicaria Obie-

Obiecti, non permittit; ut fiat visio distincta obiecti. Hac occasione dicam aliquid de Combinatione trium Ocularium in Telescopio; ut perficiatur magis regula huius combinationis; (facilitatis gratia loquar de tribus Ocularibus similibus, & æqualibus) quam indicaui in mea Optica, nempe ut Ocularia distent inter se per utramque semidiametrum; perficietur igitur; si combinentur primò bina Ocularia in tanta distantia inter se; ut Oculus post illa de more positus videat distinctè Obiectum aliquod in tanta distantia positum; quanta circiter est longitudo Telescopij desiderati; tum notetur dictum spatium inter illa duo ocularia; Deinde, ablato primo, combinetur secundum Oculare cum tertio eadem pariter lege: Denique tria Ocularia disponantur inter se cum distantijs sic inuentis. Ratio huius regulæ, quam aliquibus amicè communicavi, est, quia sic obtinemus; ut Imago Vitri obiectiui fiat omninò in superficie Pupillæ oculi; adeoque nullo modo appareat ipsum Vitrum Obiectiuum, & præterea omnes ferè lineæ visuales, quæ introducuntur per Vitrum Obiectiuum penetrent pupillam oculi, quantum hic & nunc fieri potest.

Hac pariter occasione repeto hic breuiter aliqua à me publicata in Academia Physicomathematica Romana. Telescopium, & Microscopium compositum ex Obiectiuo, & Oculari, non ita differunt inter se, ut Telescopium non possit fungi munere Microscopij; si enim Telescopij Vitrum Obiectiuum applicetur ad obiectum, distans ab ipso per semidiametrum circiter (loquor de Obiectiuo utrimque æqualiter conuexo), præstabit munus Microscopij; quamuis enim in isto casu angulus Incidentiæ in vertice Vitri Obiectiui,

Sf

fit

obser-

tri Cæ-
cipitur
a; vel
iectū:
n, siue
um ea-
c in se-
r Pro-
lta alia
uto in-
fectio-
quia in
l Obie-
Obie-
quita-
iguan-
ipsum
edit vi-
sita in
minoris
tri Ob-
minus
ec cau-
; nam,
o Vitri
uperfi-
itrum
appro-
as ima-
vicaria
Obie-

fit minor, quam soleat esse in consuetis Microscopijs; tamen non minuitur Apparentia, eò quod compensetur amplitudo Apparentiæ per maiorem Tubi longitudinem, seu extensionem. Imò sæpe vtilius est Microscopium cum Obiectiuo sphaeræ non exiguae, ad videnda Obiecta inæqualis superficiei; minus enim nocet perfectæ visioni hæc inæqualitas pro maiori sphaera, quam pro minori. Errant plerique, vt in eadem Academia Physicomathematica monui, in æstimanda amplitudine apparentiæ per Microscopium compositum; dum nulla habita ratione altitudinis Microscopij metiuntur apparentiam per mensuram positam apud basem Microscopij; aspicientes eodem tempore Oculo libero dictam mensuram; altero autem Oculo intra Tubum aspicientes obiectum, mediantibus Vitris Microscopij; nisi enim statuatur eadem distantia mensuræ ab Oculo libero; v.g. vnus palmi cum dimidio, sit incerta comparatio duorum Microscopiorum; cum vniuersaliter regula, seu mensura debeat esse aliquid certum, & determinatum; Triangulum autem, cuius basis est dicta mensura, vertex autem est in ipso Oculo libero angulus visorius naturalis, per quem videtur dicta mensura; si varietur altitudo, sit omnino incertum.

Quod attinet ad Microscopia simplicia; hæc quo minoris sunt sphaeræ, eò magis augent apparentiam; quod videtur paradoxum; nam quo maioris sphaeræ sunt lentes Obiectiue in Telescopio, eò magis augent; & hoc idem poteris experiri, recipiendo in carta imaginem Obiectorum externorum per lentem, transmissam intra cubiculum: Dico igitur, vniuersaliter, maiorem sphaeram, quantum est ex se, efficere maiorem appa-

apparentiam; & intantum, minorem sphaeram in Microscopio simplici facere maiorem; in quantum est causa, vt Oculus magis approxime- tur Obiecto, vnde fit angulus visorius maior. Quod attinet ad augmentum Campi; vniuersa- liter loquendo, tunc maximè augetur Campus, cum lens Ocularis, cæteris paribus, excipit lineas visuales à pluribus partibus Basis distinctæ, seti foci facti à Vitro Obiectiuo: Tunc autem excipit à pluribus partibus, quando lens Ocularis, & est amplior; & continet plures gradus suæ sphæ- ræ, & approximatur magis ad dictam Basim, ser- uatis tamen regulis Dioptricæ; ad hoc autem vt id fiat, iuuat coniungere plures lentes Oculares inæqualis sphære; hoc est successiuè minoris, prout iam solet fieri in Microscopijs compositis laudabiliter. Et ratio à priori est, quia Campi nomine nihil aliud tandem intelligi debet for- maliter; quam, vt angulus visorius factus in- quasi centro Oculi hic & nunc, sit maximus, quantum fieri potest; sicuti maximus est, cū per Oculum liberum aspicimus Cælum verbi gratia, quicquid sit de augmento per artem præstito sin- gularum partium; nam hæc est alia formalitas distincta; potest enim contingere, vt per Micro- scopium habeatur magnus campus, sine magno augmento partium; sicuti in visione naturali fit maximus campus, cum minima partium appa- rentia; contra verò per Telescopia antiquiora, cum Oculari concauo, fit augmentum partium, & valde exiguus campus.

Micro-
tia, ed
tia per
ionem.
n Obie-
Obiecta
perfecte
a, quam
m Aca-
stimam-
opium
altitu-
am per
pij; as-
dictam
Tubum
Micro-
ia men-
um di-
croscop-
ensura
atum;
nensu-
angu-
r dicta
no in-
; hæc
ent ap-
m quo
Tele-
ris ex-
torum
ra cu-
iorem
iorem
opa-

QVÆSITVM XXVII.

Quæres modum facilem, quo demonstretur, stellas fixas non subesse parallaxi: P. Ricciolus putat, hoc esse difficillimum.

261

Recole tamen quæ diximus num. 122. in quo docuimus modum pro cognoscenda distantia Lunæ à terra. Tum applicetur distantia inter duas fixas, id, quod de diametro Horizontali Lunæ diximus, neque enim diameter Lunæ parallela Horizonti, patitur refractionem quoad suam quantitatem; sed solum quoad elevationem, seu altitudinem apparentem; hinc quia diætæ diametri Lunaris quantitas apparens mutatur, prout Luna est in hac, vel illa altitudine, concluditur Lunæ parallaxi: quia verò non variatur distantia Horizonti parallela in fixis, pro varia altitudine, ideo in fixis non est admittenda parallaxi: Tota difficultas est in hoc, quod distantia inter duas fixas non potest semper esse parallela Horizonti; sicut nec in Luna, una, & eadem diameter semper est parallela Horizonti, sed nunc una, nunc alia, ex infinitis diametris: Ad hanc superandam difficultatem, accipiat distantia duarum fixarum inter se, quæ in aliqua depressione, sit parallela Horizonti; sed aliquando ascendat, fere ad nostrum Zenith; ubi nulla interuenit Parallaxi, nec refraçtio: Iam verò, si hæc distantia non fuerit apparenter diuersa; signum erit nullius parallaxeos: Eò quod, si interueniret parallaxi, deberet sub minori angulo apparere in loco depressio, ac in Zenith. Intelligenti, pauca. Aduerte, aliquando ab Auctoribus confundi parallaxim cum maiori distantia, neque enim quicquid

quid provenit ex maiori distantia, debet dici parallaxis; nam parallaxis formaliter dicit aberrationem visus; at simul & semel Luna, dum est minus eleuata supra Horizontem, deprimitur per parallaxim, & apparet minor ob distantiam, qui duo effectus sunt inter se distincti; sufficit semel hoc aduertisse; licet aliquando nos etiam cum communi modo loquendi non curemus adeo de hac distinctione, vt breuitati consulamus.

Q. V. A. E. S. I. T. V. M. XXVIII.

Queres, quare Vrbes v.g. illuminata à Sole; dum spatium intermedium est obscuratum, apparent multo proximiores, quam reuera sint.

Resp. id provenire ex regula vniuersali, quam alibi adnotaui; nempe quod nostra Phantasia ducitur à consuetudine; quare, cum simus assueti; vt ea, quæ ita apparent valde luminosa, vt nihil intermediet, sint proxima; dum Intermedia ob obscuritatem sunt, quasi non essent; imaginamur Urbem bene illuminatam, licet remotam, esse proximam. Similem rationem reddidi de Tuba stenterophonica, per quam vox loquentis, licet valde remoti, falso æstimatur, valde proxima, eo quod vox illa per tubam fiat fortior; sumus autem assueti vocem audire ex propequo, quæ fortiter percutiat Aures. Plura dixi de vera ratione effectus mirabilis huius tubæ in opusc. ann. 1680. cuius titulus *Ragguagli*.

262

QVÆSITVM XXIX.

*Quæres, posito, quod dictum sit, quod Atmosphaera
terra est causa alicuius illuminationis in Luna
eclipsata; an id fiat eo modo, quo fit crepu-
sculum apud nos verbi gratia.*

263

R Esp. eodem modo fieri, sed cum ista tamen
disparitate, quod vapores, seu Atmosphae-
ra faciens crepusculum in nostro Horizonte, est
propè vnam partem nostri Horizontis terrestris
physici eo tempore, quo vel Solis ortus appro-
pinquat, vel proximè fuit Occasus; at verò va-
pores, qui sunt causa aliqualis illuminationis in
Luna, alioqui eclipsata, sunt in ipso plano Hori-
zontis rationalis propè terram illuminati à Sole,
dum apud nos etiam aliquando est media nox;
circumdant igitur isti vapores circulum maxi-
mum terræ, qui est in confinio illuminationis
Solaris, & est sèctio, per quam Horizon Ratio-
nalis secat terram in duo Hemisphæria.

QVÆSITVM XXX.

*Quæres, quare stellæ fixæ videantur scintillare;
non sic autem Planeta.*

264

R Esp. iuxta Aristotelem id provenire à tre-
more humorum, vel Tunicarum Oculi ob
lumen multò viuacius fixarum, quam Planeta-
rum, posita aliqua violentia Oculi conantis su-
perare difficultatem ex nimia distantia, vt distin-
ctè videat.

QVÆ.

QVÆSITVM XXXI.

*Quæres, unde fiat, ut maiores accidunt sæpius
Eclipses Lunares, quam Solares.*

Resp. id potissimum prouenire ex multo maiori apparenti circulo. Vmbræ terrestres; quam sit ipsa facies Lunæ, vel Solis apparens; quamobrem nil mirum; si, cæteris paribus, magis immergatur Luna in umbram terrestrem, quam ipsa Luna interponatur inter Solem, & Terram.

265

QVÆSITVM XXXII.

Quæres, unde fiat, ut cum umbra terræ sit pyramidalis iuxta dicta nu. 178. & 182. tamen non appareat nobis de nocte reliqua pars Aetheris libera à dicta pyramide umbrosa, ac proinde illuminata à Sole.

HAc occasione referam hic ex mea Optica aliquid de reflexionis, & refractionis natura. Primo quidem quoties radij siue species visuales transeunt ex vno corpore (quicquid sit an verè, an æquiualeuter transeant) in aliud corpus diuersæ densitatis, siue maioris, siue minoris, toties reflectuntur saltem quoad partem intensiōis, obseruata regula æqualitatis angulorum incidentiæ, & reflexionis: Secundo quoties talia corpora, seu media, sunt Diaphana, dicti radij saltem quoad partem intensiōis vltèrius tendunt obseruatis regulis refractionis, de quibus ibi prolixè agimus; quod si dictum medium sit

266

fit aliquo modo Opacum, erit minus, vel magis intensa lux, seu species propagata; imò etiam præscindendo ab opacitate, ex mera diuersa densitate corporis, fiet lux minus intensa; eo quod, quantum de illa reflectitur, tantundem intensificationis minuatur in refracta ulterius tendente. Tertio nolo instituere difficilem, & fortasse inutilem hic quæstionem (de qua tamen aliquid dixi in Optica) an species coloratæ sint mera lux, an aliquid ultra lucem; certum est colores non fieri visibiles sine luce; quo posito dico requiri corpus reflectens, vel refringens lucem, quod si sit perfectè læuigatum, potest ostendere imaginem Solis v.g. at si sit asperum, sicut superficies parietis albi v. g. tunc apparebit ipsa superficies parietis: Vel si sit Opacum, seu coloratum, tunc illuminatum à Sole emittet species sensibiles coloratas ad omnem partem. Hoc posito dico, quod, cum Æther non sit Opacus, nec aptus refringere, vel reflectere lumen Solis positum intra ipsum æthera (nam aliter dicendum esset in alijs casibus); nos non videmus Æthera, neque lumen Solis in Æthere, sed solum vapores Atmosphæræ illuminatos; vnde fit crepusculum. Concludo igitur, non fieri sensibilem umbram pyramidalem terræ intra Æthera; quia non videmus lumen circa pyramidem, sed solum fieri nobis sensibilem dictam umbram, dum Luna alioquin à Sole illuminata, & apta reflectere ad nos lumen Solis, incipit obscurari.

QVÆ-

QVÆSITVM XXXIII.

Quæres, quale Telescopium requireretur ad videndum è terra distinctè v.g. Equum, sibi poneretur in Luna.

R Eferam breuiter, quæ prolixius in hanc rem scripsi Probl. 49. Cent. Opticæ: Quicquid sit de praxi, quæ videtur mihi difficillima, quoad meram speculatiuam accipe sequentia. Supponamus, per visionem naturalem, hoc est sine Telescopio posse videri equum in distantia vnus miliaris; itaut discernatur ab alijs obiectis: Minima distantia Lunæ à terra sit 210000. millia Italia; Iam ex mea Optica; quoties contineatur vnū milliare pro visione naturali in 210000. toties debet contineri diameter sphaeræ ocularis intra diametrum sphaeræ Obiectiui: Fingamus diametrum Ocularis esse vnam decimam partem palmi (quod sanè cum tali Obiectiuo difficulter fieri potest): Ergo diameter sphaeræ Vitri Obiectiui erit 210000 partes decimæ vnus palmi, hoc est 21000. palmi: Nec adhuc computauimus maiorem Aëris intercapedinem: Adde Tubi incommodam, & difficilem longitudinem; vel, si vtaris moderno Inuento sine tubo; adhuc tamen magna in hoc difficultas est superanda: Non fuerit tamen otiosa hæc speculatio; nam simili Methodo vtī possumus ad alia obiecta valdè remota.

Alia etiam Methodo vtī possumus; scilicet macula aliqua satis parua in Luna apparet distincta ab alijs maculis per Telescopium, v.g. quinquaginta palmorum cum tali oculari; ergo quale Telescopium requiritur ad videndum aliquid

Tt

aliud

267

aliud tanto minoris magnitudinis in eadem Luna &c.

Ex dictis argue, quod si in Luna essent aliquando Nubes, vel aliqua mutatio coloris ob desiccationem camporum &c. possent videri per Telescopia, qualia iam habemus longissima; adeoque videntur huiusmodi neganda in Luna, etiam ex hoc nouo argumento; quamquam quoad siccitatem, nobis innotescit; in aliquibus Indiæ Occidentalis regionibus non apparere vnquam huiusmodi desiccationes.

QVÆSITVM XXXIV.

Quæres, an possit interuenire fallacia in usu Telescopij.

268

Resp. in terrestribus quidem omninò interuenire; In opusculo an. 1680. cuius titulus *Ragguagli*; aduerti, sæpè accidere, vt, dum aspicimus obliquè per Telescopium plures fenestras ordinatim dispositas, appareant maiores, quæ sunt remotiores: Rationem attuli ex Probl. 47. Centuriæ Opticæ, & Microcosmo Physicomathematico ann. 1658. scilicet, dum per Oculare aspicimus basim distinctam factam à Vitro obiectiuo, hæc se habet per modum Obiecti; experimur autem, quod, dum per lentem Ocularem legimus librum aliquem, in quadam maiori distantia, fit maior apparentia carasterum, quam in minori; cum igitur fenestræ remotiores accelerent concursum magis quam propiores; fit illarum basis distincta aliquanto remotior ab Oculari, quam reliquarum fenestrarum; adeoque remotiores apparent maiores: Potest tamen contingere casus, aded moderatæ distantie distarum fene-

fenestrarum ; vt angulus visorius fenestrarum propinquiorum aliunde compensetur, ob proximitatem obiecti ; adeoque tunc contrarium sequatur ; Hinc in geometria practica moneo, vt cautè procedamus in vsu Telescopij ad mensurandas distantias &c. Accidit etiam aliquando, vt conuexa appareant concaua, eo quod umbra conuexitatis inuersè concipiatur per falsam imaginationem.

QVÆSITVM XXXV.

*Quæres, quid faciendum, cum non habemus locum
satis aptum ad aspicienda Phænomena Cœlestia
per Telescopium ob impedimentum
Tecti, v. g. quod sæpè
accidit.*

Resp. adhibendum esse Telescopium Catop-
triciodiotricum ; in quo scilicet applicetur
speculum planum ante Vitrum obiectiuum ;
prout laudabiliter iam fit, ex quo geometrica
demonstratione ostendi in Optica Probl. 36. pe-
rinde regulariter reflecti, ac tandem peruenire
ad Oculum refractè lineas ; si speculum præpo-
natur Vitro Obiectiuo ; ac si, vt Heuclius insti-
tuerat, ponatur speculum in altera extremitate
Telescopij propè Oculum. Ex eadem demonstra-
tione fit, vt in Capsella species visuales introdu-
ctæ per lentem magnæ aperturæ ; hoc est con-
stantem ex pluribus gradibus spheræ ; reflectan-
tur à speculo plano aptè ad pingendum &c. In
Gnomonica assero specialem demonstrationem,
qua caueatur, ne describatur horologium solare
in tanta muri altitudine, quæ impediatur à te-
cto &c.

269

Tt 2

QVÆ-

QVÆSITVM XXXVI.

*Quæres unde fiat ; ut Sol , & Luna propè Ho-
rizontem appareant maiores , quam
in Meridie ,*

270

REsp. notandum in primis , quod ex vi refra-
ctionis factæ per vapores tantum adest , ut
Sol , seu Luna appareant maiores , ut potius mi-
nores deberent apparere ; nam cum ex vi refra-
ctionis magis attollantur partes extremæ Solis ,
& Lunæ , quam supremæ ; quippè illæ sunt pro-
pinquiores Horizonti ; sequitur necessario , ut
diameter verticalis illorum appareat minor ex
hoc capite ; recurrendum igitur est ad aliam ra-
tionem , quam attuli in mea Optica pag. 78. pri-
mæ par. Centuriæ ; nempe , tum quia ob lumen
minus intensum humor Christallinus minus ar-
ctatur , ac proinde ob maiorem sphericitatem ,
maiorem etiam efficit imaginem intra oculum ;
tum quia Solem , & Lunam in maiori altitudine
ex viuidiore lumine imaginamur propiorem ;
posita autem hac apparenti propinquitate ; iudi-
camus esse tunc minorem ; cæteris enim paribus
id quod censetur propinquius , censetur minoris
molis , quam remotum ; sub æquali enim angu-
lo visorio comprehenduntur proxima minoris
molis , & remota maioris molis in sua proportio-
ne . Confirmatur , quia si per Telescopium pro-
ijciatur in cartam imago dictorum luminarium ,
tum prope Horizontem positorum , tum in Me-
ridiano , non maior apparet in primo casu , imò
& minor , quam in secundo ; apparet inquam Sol
in Horizonte figuræ Ellipticæ , ita ut maior dia-
meter Horizontalis non sit maior , ac in meridie ;
ver-

verticalis autem multo minor; dixi de Horizon-
tali, quod non sit maior, eo quod propter ma-
iorem distantiam appareat minor; adeoque ad
indagandam Parallaxim num. 123. huius Tract.
proijcienda est in cartam imago Lunæ, ad euitan-
dam fallaciam supradictam provenientem ab
oculo directe aspiciente Lunam.

QVÆSITVM XXXVII.

*Quares, quare Solem, & Lunam communiter
iudicamus ferè bipedalem.*

Resp. rationem fundari in non valde dissimi-
li doctrina præcedentis Quæsitæ; Nam in
primis non sufficit dicere, quod ideo apparent
bipedales; quia sub eodem angulo apparent ipsi
remoti, ac moles bipedalis proxima; neque enim
esset maior ratio, cur non appareant quadripe-
dales &c. Dicendum igitur est ex Probl. 4. Centu-
riæ Opticæ; regulas Dioptricas exigere, ut cum
deuentum fuerit ad radios physicè parallelos,
seruetur eadem physicè distantia imaginis, siue
Basis distinctæ à lente, & per consequens intra
Oculum ab humore Christallino; ac proinde nõ
oportere, ut oculus in tali casu mutet figuram
Christallini, seu aliam quamcumque dispositio-
nem in suas partes inducat ab illa, quam habet
ad cætera magis remota; vnde fit; ut cum deuen-
tum fuerit ad talem statum, ut nuper diximus,
vix sentiat diuersam distantiam Obiecti, si adhuc
magis, & magis remoueat; nisi aliunde intel-
lectus illam arguat, ut à minori luce, à minori
apparentia &c. Cum igitur dicimus Lunam vi-
deri bipedalem; intelligimus se habere oculum
per angulum visorium equalem ad Lunam, sicut
ad

ad quantitatem bipedalem positam in primo statu, in quo Oculi in eadem suarum partium dispositione illam contemplatur, ac Lunam ipsam: plura vide in dicto Probl. 4.

Habes adhuc plura Problemata pertinentia ad Astronomiam in dicta Optica, quæ non vacat hic referre.

QVÆSITVM XXXVIII.

*Queres, quanto tempore Mola lapidea conficeret
spatium à Saturno ad Centrum Mundi,
seu Terræ.*

272

R Esp. aliquos assignare illi integrum annum; Ricciolum verò quatuor dies cum dimidio: Neutrum approbo: Quamvis enim ex doctrina Galilæi nullo modo sit admittenda prima Opinio; tamen non sufficit metiri spatium per quadrata temporum; sed præterea iuxta doctrinam eiusdem Galilæi à nobis explicatam in Tractatu de Impetu; advertere oportet; quod quo maior est velocitas; eo maior fit resistantia medij pro æquali tempore; adeoque sicut in temporis particulis succedentibus crescit velocitas ex vno capite; ita minuitur in aliqua proportionem ex resistantia supradicta, itavt tandem deveniatur ad motum æqualem. Hac occasione accipe sequentia ex Clavij sphaera. Punctum quodlibet firmamenti in Æquatore positum conficit singulis horis milliaria 42398437½ quod est tantum spatium, quantum vix in annis 2904. peragraret quis; etiamsi quotidie sine vlla intermissione 40. milliaria conficeret; nam velocior est motus ille, quam motus sagittæ alicuius, aut Avis, quæ in eo temporis spatio, quo semel salutatio Angeli-
ca

ea recitatur, conficeret milliaria 176660. hoc est circumiret totam terram ab Ortum in Occasum sub æquatore sæpius, quàm septies.

QVÆSITVM XXXIX.

*Quæres, utrum lumen Lunæ frigefaciat,
an calefaciat.*

Plures tentarunt hoc experimentum, nihil autem certi statuerunt; solummodò expediuerunt se, dicendo; quod lumine suo Luna attrahat vapores, quos cum non possit omnino dissoluere; inde fiat Aër humidus; qui proinde potius frigefaciat; quam calefaciat: sed libenter peterem ab illis; unde habeant; quod iste Aër humidus non sit etiam calidus; malè assumunt vniuersaliter, quod omnis humor aqueus sit actu & formaliter frigidus, potiùs quam calidus; præcipuè si à lumine calefiat; nam aqua valde calefacta, potius calefacit, quam frigefaciat. Respondeo igitur ex principijs à me sæpè traditis; præcipuè in Epistola ad D. Redi, pag. 44. quod, cæteris paribus corpora densiora efficaciora sunt in calefaciendo, & frigefaciendo; adeoque si plures sint gradus caloris, quam frigoris in eodem v. g. cubiculo; siue ille calor fiat à Sole, siue ab igne (nam ab his fit tanquam à causa per se) tunc corpus densius magis calefacit, quam rarum, v. g. Aqua præ Aëre, & è contra si sint plures gradus frigoris &c. Quando igitur experiris in Thermometro plus frigoris in Aëre humido, quam in minus humido; dicendum est, Aërem illum verè esse frigidum, hoc est plures esse in illo gradus frigoris, quam caloris; quare, cum experti simus plures in Aëre humido illuminato à Luna plus frigo.

frigoris, quam intra Cubiculum, v. g. non ideo concludere debemus; lumen Lunæ non calefacere; sed solum possumus affirmare; lumen Lunæ non calefacere usque ad quartum gradum; sed infra illum; adeoque cum præualeat in illo loco frigus præ calore; non mirum si Aër humidus etiam si illuminatus à Luna frigefaciat magis, quam Aër proximus minus humidus: Denique ita concludo: Cum lumini Solis etiam reflexo (quale est lumen Lunæ) debeamus tribuere calorem iuxta communem experientiam, & rationem; non ideo, quia experimur, Aërem illuminatum à Luna magis frigefacere, quam Aërem non illuminatum à Luna; non ideo inquam debemus dicere; quod Luna frigefaciat; sed quod humefaciendo Aërem, efficiat sensibiliores gradus frigoris prædominantis hic, & nunc in Aëre, licet enim addat Luna aliquantulum caloris; tamen non compensat actionem maioris frigoris ex humiditate, ac proinde densitate accidentali illius Aëris præ alio Aëre. Non sine admiratione expertus sum, etiam in summa Æstate Romæ intra cubiculum plures gradus frigoris in Aëre; quam caloris: scilicet Thermometrum semper ostendit in aqua, & etiam in vino plus frigoris, quam in Aëre ambiente existente in eodem cubiculo clauso. Ostendi etiam frigus non esse puram priuationem caloris; tum in supradicta epistola; tum in Tractatu de Impetu, Quæsito 77.

Quæres, quomodo indaganda sit latitudo, & longitudo geographica.

R Esp. de latitudine quidem dictū esse satis, ubi de altitudine Poli egimus; nam hæc duo in re; vel æquivalenter non differunt; licet quoad denominationem differant; Altitudo enim formaliter habetur per hoc, quod in usu quadrantis linea visualis extensa ad Polum, eleuetur ad talem, vel talem gradum in quadrante &c. Latitudo autem licet sit omnino connexa cum altitudine, & valeat totidem gradus; tamen formaliter habetur per totidem gradus in Meridiano terrestri ab Æquatore terrestri versus Polum terrestrem.

Restat, vt indicemus modum indagandi longitudinem cuiusque loci terrestris; de quo tamen fusius agimus in Geographia, tanquam in proprio loco. Initium longitudinis Geographicae non habet punctum determinatum ex natura rei in Æquatore terrestri, sicut habet ab Astronomis in Cælestibus (qui initium ponunt in principio Arietis, ubi Æquator secatur ab Ecliptica); quare variant in hoc Auctores: Cæterum si ponamus, v.g. cum Batavis initium longitudinis in Monte Insulæ Tenerifæ, numerabimus inde gradus tendendo versus Orientem; prout etiam fit in Cælestibus, (scilicet iuxta seriem signorum Cælestium): Quare si quis in dicto Monte videat initium, vel medium Eclipsis Lunaris in hora Astronomica 12. scilicet in media nocte (vel aliud quidpiam, quod in eodem instanti appareat pluribus regionibus) dum alius apud suam Urbem,

274

V u siue

siue locum Orientaliorem numerat horam primam post mediam noctem; hinc arguitur, hunc secundum locum esse in grad. 15. longitudinis; diuiso enim circulo maximo in 24. horas, contingunt singulis horis grad. 15.; quod dixi de his duobus locis, applicetur alijs; v.g. in vno loco sit hora 10. post Meridiem; dum in alio est hora vndecima &c. Potest etiam per Horologium rotatum perfectissimum idipsum indagari; nam si contingat, vt discedas à tua Vrbe; cum in Horologio Solari indicatur hora Astronomica 10. v.g. & pariter in horologio rotato indicatur hora 10. cum verò deuenieris ad aliam Urbem; inuenias in horologio Solari illius Urbis horam, v.g. quintam post Meridiem, at in horologio rotato interrim indicetur hora quarta; signum erit, hanc aliam Urbem differre per vnam horam à prima; scilicet per 15. gradus longitudinis; intellige hæc, etiam si lapsi fuerint aliquot integri dies; dummodo horologium rotatum nihil errauerit.

Refertur iam hic breuiter id, quod hac de re publicauimus in Opusculo, ann. 1680. cuius titulus *Discorso sopra la Cometa*: Supralaudatus Cassinus scripsit ad me; vt obseruarem Romæ Eclipsim primi satellitis Iouis, qui est Ioui proximus, dum immergeretur in ipsam Vmbram factam à corpore Iouis: Præstiti id fideliter præcipue per Illustrissimum Præfulem D. Iosephum Ponthiam, & D. M. Antonium Cellium, & D. Cornelium Meyer Socios nostræ Academiæ Physicomathematicæ Romanæ, Telescopio, (cuius Vitrum obiectiuum erat 25. palmorum; oculare autem vnicuique conuexum vtriusque equaliter erat ex sphaera, cuius semidiameter erat vnciarum trium cum dimidia ex palmo pariter Romano) ab eodem Cellio perfectissime elaborato; cui etiam plura, & inge-

ingeniosa Inuenta debet Respublica litteraria: sed monui potissimum; vt notaretur tam Romæ, quam Parisijs fideliter initium obscurationis, & deinde tempus præcisum totalis Obscurationis; cum primò ipsa fuerit completa; inde enim fieret; vt in ipsum præcisum temporis momentum (quantum humana vis poterit) vterque incidere-remus; cuius rei ratio est; quia, cum potuerit contingere; vt notabiliter diuersa essent Telesco-pia, vel Potentiæ Visuæ, vel Aër intermedius (nam experimentis patuit quoad hoc differentia notabilis inter Aërem Parisinum, & Romanum) consequenter etiam alteruter, priori aliquanto tempore videret id, quod alter aliquanto post: Iam verò si obseruaretur initium, & finis obscu-rationis, & inter hæc duo puncta sumeretur me-dium temporis; in idem omnino momentum temporis incideret medium; nam qui perfectius videret; aliquanto prius, quam alter vidisset ini-tium, & aliquanto tardius finem; è contrario al-ter tardius initium, & citius finem; Medium ta-men inde deductum foret idem pro vtroque.

Fuit igitur facta prima Observatio primi Sa-tellitis Iouis die 23. Octobris 1680. & principium Immerfionis in Vmbra Iouis fuit hora post meridiem 10. min. 7. sec. 11. & obscuratio totalis hora 10. min. 7. sec. 53. & principium emersionis ex Disco Iouis hor. 13. min. 22. sec. 22. Quare tota duratio ab initio Immerfionis ad totalem Obscu-rationem fuit Romæ 42. secund. quod quæreba-mus: Deinde etiam eodem anno 1680. Mensis Nouemb. 15. eodem Telescopio fuit facta alia Ob-seruatio eiusdem Satellitis primi Ioui proximi; cuius Eclipsis ab initio ad totalem obscuratio-nem durauit per 40. sec. sed Cælum non fuit per-fectè serenum, cum in antecedenti fuerit omni-

nō serenū; notauimus etiā minorem distan-
tiam Satellitis à Ioue tempore Eclipsis; & ratio
est, quia Umbra Iouis obliquior erat nōstro con-
spectui; recedebat inquam post Iouem hac die.

Aduerte, prædictas Eclipses ab umbra Iouis fa-
ctas, præcellere Eclipsibus, vel ab ipso corpore
Iouis, vel ab alijs satellitibus, aut alijs stellis; nam
difficilius est cognoscere huiusmodi obscuratio-
nes præcisas ob vicinitatem alterius luminosi;
quod non accidit; dum obscurantur per um-
bram Iouis in aliqua distantia ab ipso Ioue.

Hactenus locuti sumus de longitudine fixa:
Difficilior est cognitio longitudinis mobilis: nempe
ut in itinere maritimo sciamus hic & nunc
longitudinem loci, quo peruenimus; pro qua
requiritur horologium perfectissimum, quale
docuimus in Tractatu de Impetu nu. 316. & mis-
to ante in Opus cuius titulus *Raguagli &c.* quod
Opusculum directum fuerat ad Amicum manen-
tem Parisijs, qui subintelligitur supralaudatus
D. Cassinus Primarius Christianissimi Regis As-
tronomus.

E contra, dum agerem de Eclipsi Lunari, dixi,
obseruandum ipsum Medium obscurationis dire-
ctè in Eclipsibus non totalibus; eo quod iuxta
Methodum obseruandi à me traditam, facilius &
certius obseruetur Medium, quam initium, aut
finis in Eclipsi Lunari; ob incertitudinem veræ
Umbrae &c.

Quæres, quid sint Zone, & Climata.

Resp. nomine zonarum in sphaera intelligi quinque spatia, seu fascias (*zoni* enim græcè fasciam significat) quæ totum Cælum, ac Terram circumcingunt, & omnes intra quatuor circulos Æquatori parallelos continentur. Ea, quæ Torrida appellatur, inter vtrumque Tropicum contenta tenetur; duæ verò temperatæ hinc inde à Torrida intra Circulos Tropicos, & Polares, quarum vna, scilicet nostra dicitur Borealis, altera Australis: Reliquæ duæ dicuntur frigidæ.

Iam veniamus ad *Climata*: Geographi v. Terram in partes, quantum fieri potuit, distribuerent; præter prædictos circulos, & zonas; alios circulos, & zonulas etiam, seu *Climata* excogitarunt; *Clima* igitur est zonula Æquatori parallela duobus circulis Æquatori parallelis terminata, cuius latitudo tanta sit, vt à termino ipsius Australi ad Borealem dies maxima excreuerit per semihoram; sed præter dictos duos Parallelos determinantes singula *Climata*, melius erit alium medium inter dictos duos concipere pro singulis *Climatibus*, per quem semihora diuidatur in duos quadrantes.

Aduerte, Diuisioni æquali temporis diurni non correspondere æqualem diuisionem spatij localis; nam quo magis acceditur ad Polum, eo frequentiores sunt circuli; adeoque minus variant Poli altitudines.

Variant Auctores in numero *Climatum*; sufficit tamen ponere *Climata* 23. cum communiori vsu, quæ potes accipere v.g. ex Brietio.

Aduer-

distan-
& ratio
ro con-
die.

ouis fa-
corpore
lis; nam
uratio-
noli;
er vm-

e. ma-

e fixa:

is: nem-

& nunc

to qua-

quale

& muf-

c. quod

nanen-

udatus

gis Af-

ri, dixi,

is dire-

d iuxta

ilius &

m, aut

n veræ

VÆ-

Aduerte etiam, non inueniri sub toto eodem Climate eandem temperiem; itavt ex sola diuersitate Climatum oriatur diuersa temperies; ad temperiem enim concurrunt plures aliæ causæ in ipsa Terra diuersæ, puta Montes, Valles, Lacus &c.

Si quis velit scrupulosius agere, consulat Ricciolij Geographiam Reform. vbi inter alia aduertit in Australibus aliquam diuersitatem ob Solis inæqualem moram, ac in Borealibus.

QVÆSITVM XLII.

*Quæres modum transferendi in globum
stellas fixas.*

276

Supponendo globum perfecte sphericū cum sua Ecliptica, mobilem supra Polos ipsius Eclipticæ; supponendo etiam circulum maximum transeuntem per Polos Eclipticæ; si inueniatur apud Austorem insignem, qui exhibeat longitudes, & latitudes fixarum correctas, longitudo alicuius stellæ fixæ, v.g. Pallilicij, seu Aldabaran 4.grad., & latitudo ab Ecliptica 5.grad. (diximus enim, in stellis latitudinem desumi ab Ecliptica, non ab Æquatore); verte globum ita, vt sub dicto circulo transeunte per Polos Eclipticæ sit dictus grad. 4. Eclipticæ, incipiendo ab γ . iuxta seriem signorum, vt suo loco diximus, vbi Æquator interfecat Eclipticam; tum vide, cui puncto dicti globi correspondeat grad. 5. in dicto circulo, numerando à puncto, in quo perpendiculariter interfecat Eclipticam, versus Polum Eclipticæ, siue Australem, siue Borealem, prout debetur illi stellæ, & in illo puncto erit centrum stellæ designandæ, quæ sit tantæ magnitudinis; quan-

quanta ei debetur; quod faciliè obtinebis, si prius statueris singulas magnitudines inter se comparatas &c.

Perfecto sic globo, collocetur deinde ad usum super Polos Æquatoris: Dicta est hæc sphaera Arataea, eo quod Aratus Poëta græcus, qui Alexandri Magni Æuo floruit, omnes constellationes, earumque fabulas eleganter egerit.

Circulos in globo describes circino, cuius crura sint introrsum recurua.

QVÆSITVM XLIII.

Quæres modum describendi globum geographicum.

Non absimili modo, ac de stellis diximus, describes globum terraqueum: Habito igitur globo perfectè rotundo, & collocato iuxta Polos Mundi, seu Æquatoris cum suo circulo Meridiano; statutoque initio longitudinis, v. g. ad Montem Insulæ Teneriffæ; operaberis proportionaliter, ac de stellis diximus; sed nunc utere Æquatore, loco Eclipticæ, & Polis Mundi, & Meridiano &c.

277

QVÆSITVM XLIV.

Quæres, cur sub linea Aequinoctiali nauigantibus in Mari posito inter Aethiopicum, & Atlanticum omnia marcescant &c.

DOcui in Tractatu de Impetu, id prouenire ex æquilibrio virium inter ventos prouenientes ex Polo Arctico, & Polo Antartico; unde fit vt Aër minimè ventilatus putrescat &c.

278

Acci-

Accidit deinde mihi, vt colloquendo cum Viro fide dignissimo, qui huc erat reuersus ab Indis, ad quos olim nauigauerat, incideret sermo de hac materia; cum verò peterem, an idein contingeret sub linea Æquinoctiali in Mari Indico; (pro quo certè non militasset mea ratio; nam ibi ad partem Poli Arctici regiones terrestres magis accedunt ad lineam Æquinoctialem; adeoque venti prævalent ex illa parte) ille sincerè respondit, hoc ibi non accidere; Vnde confirmatur magis ratio, quam ego attuleram in dicto Tractatu: Quod attinet ad Aëris corruptionem, hoc eo magis suadetur; quo scimus, etiam aquam quietam facillè corrumpi, præcipuè accedentibus circumstantijs magni caloris &c. prout sub linea Æquinoctiali: Imò in cæteris etiam rebus natura prouidit quandam circulationem, v.g. sanguinis in animali; & proportionaliter in plantis &c. contra corruptionem. In Accademia Physicomatematica primus aduerti, & ostendi Circulationem sanguinis intra Pulicem per motum ferè rectum ab vno ad aliud extremum longitudinis reciproce, per virtutem quandam Elasticam successiuè comprimentem Vas oblongum, in quo sanguis continetur.

VIX MYSTER VO

QVÆ.

QVÆSITVM XLV.

*Quæres, Altitudinem Poli pro aliquibus Urbibus
ex Riccioli Geographia Reform.*

279

A Cqua pendente.	Bafilea.g.47.m.52.
Aquula.g.42.m.33	Befanſon, Veſuntio. gr.
Aiazzo in Corſica, Adia-	47.m.34.
cium.g.41.m.36.	Bologna.g.44.m.30.
Aire di Guafcogna, Adu-	Breſcia.g.45.m.32.
ra. g.43.m.48.	Camerino.g.43.m.19.
Aix di Prouenza, Aquæ-	Coimbra.g.40.m.11.
Sextiæ.g.43.m.33.	Como.g.45.m.43.
Alcalà d'Hennares in	Conſtantinopoli. g.42.
Caſtiglia, Complu-	m.56.
tum.g.40.m.28.	Cortona.g.43.m.0.
Amiens, Ambianum.	Cremona.g.45.m.1.
g.49.m.46.	Fermo.g.43.m.28.
Amſterdam, Amſtelo-	Ferrara.g.44.m.49.
damum.g.52.m.21.	Fiorenza.g.43.m.41.
Ancona.g.43.m.54.	Genoua.g.44.m.27.
Anuerſa.g.51.m.12.	Imola.g.44.m.26.
Aquila.g.42.m.42.	Liorno.g.43.m.18.
Aquileia.g.45.m.58.	Londra.g.52.m.32.
Argentina, Argentora-	Loreto.g.43.m.41.
tum.g.48.m.31.	Lucca.g.43.m.40.
Arezzo, Arretium. g.42.	Macerata.g.43.m.33.
m.50	Madrid.g.40.m.26.
Aſcoli nella Marca.g.43	Malta.g.35.m.40.
m.8.	Mantoua.g.45.m.11.
Aſſi.g.42.m.54.	Marſilia.g.43.m.20.
Auguſta in Germania.	Meſſina.g.38.m.21.
g.48.m.24.	Milano.g.45.m.14.
Auignone. gr.43. m.52.	Modena.g.44.m.38.
Bamberg.g.49.m.56.	Montepulciano. Mons
	Xx Po-

Politianus.g.43.m.o.	Siena.g.43.m.17.
Napoli.g.41.m.5.	Sinigaglia.g.43.m.55.
Orueto.g.42.m.36.	Solmona.g.42.m.27.
Padoua.g.45.m.31.	Spoleti.g.42.m.43.
Palermo.g.38.m.10.	Taranto.g.40.m.40.
Parigi.g.48.m.50.	Terni.g.42.m.32.
Parma.g.44.m.44.	Terracina.g.41.m.31.
Pauia.g.44.m.58.	Tiuoli.g.42.m.8.
Perugia.g.42.m.56.	Todi.g.42.m.41.
Pesaro.g.44.m.7.	Toledo.g.39.m.52.
Piacenza.g.44.m.52.	Tolentino.g.43.m.26.
Pisa.g.43.m.9.	Tolone.g.43.m.12.
Pistoia.g.43.m.42.	Tolosa.g.43.m.29.
Ragusa.g.42.m.33.	Turino.g.44.m.49.
Rauenna.g.44.m.26.	Varfauia.g.52.m.14.
Recanati.g.43.38.	Velletri.g.41.m.51.
Rieti.g.42.m.29.	Venetia.g.45.m.33.
Rimini.g.44.m.14.	Vercelli.g.45.m.3.
Roma.g.41.m.54.	Verona.g.45.m.33.
Salerno.g.40.m.51.	Vienna.g.48.22.
Sarzana.g.44.m.8.	Viterbo.g.42.m.21.
Saffari in Sardegna.g.40	Volterra.g.43.m.9.
m.23.	Vrbino.g.43.m.53.
Sauona.g.44.m.18.	

QV A

QVÆSITVM XLVI.

Quæres, Tabulam Declinationum omnium Eclipticæ
graduum, & consequenter Solis &c.

280

Gratus superiorum sex signorum γ δ ε ζ η θ

γ	δ	ε	ζ	η	θ
Gr.	M.	Gr.	M.	Gr.	M.
0	0	11	30	20	12
1	0	11	52	20	24
2	0	12	12	20	37
3	1	12	33	20	48
4	1	12	54	21	0
5	2	13	14	21	11
6	2	13	34	21	22
7	2	13	53	21	32
8	3	14	13	21	42
9	3	14	33	21	51
10	3	14	51	22	0
11	4	15	10	22	9
12	4	15	29	22	17
13	5	15	47	22	25
14	5	16	5	22	32
15	5	16	23	22	39
16	6	16	40	22	46
17	6	16	58	22	52
18	7	17	15	22	57
19	7	17	31	23	2
20	7	17	48	23	7
21	8	18	4	23	11
22	8	18	19	23	15
23	8	18	35	23	19
24	9	18	50	23	22
25	9	19	4	23	24
26	10	19	18	23	26
27	10	19	32	23	27
28	10	19	46	23	29
29	11	19	59	23	30
30	11	20	12	23	30

Gratus inferiorum sex signorum ι κ λ μ ν ξ

ι κ λ μ ν ξ

XX 2

QVÆ-

QVÆ-

Quæres Tabul. temporis semidiurni pro diuersis grad.
Eclipticæ, in quibus Sol versatur in diebus anni.

In lignis borealibus.

Poli									Altitud		
35	36	37	38	39	40	41					
G.	D.	M.	H.	H.	H.	H.	H.	M.	D.	G.	
0	21		6. 0	6. 0	6. 0	6. 0	6. 0	6. 0	24	30	
3	24	Marius	6. 3	6. 3	6. 4	6. 4	6. 4	6. 4	21	27	
6	27		6. 6	6. 7	6. 7	6. 8	6. 8	6. 8	18	24	
9	30		6. 9	6. 10	6. 11	6. 11	6. 12	6. 12	15	21	
12	2	Y Arics	6. 13	6. 14	6. 14	6. 15	6. 15	6. 16	11	18	
15	5		6. 16	6. 17	6. 18	6. 19	6. 19	6. 20	8	15	
18	9		6. 19	6. 21	6. 22	6. 22	6. 23	6. 24	5	12	
21	12	A prius	6. 22	6. 24	6. 25	6. 26	6. 27	6. 28	2	9	
24	15		6. 26	6. 27	6. 28	6. 30	6. 31	6. 32	30	6	
27	18		6. 29	6. 31	6. 32	6. 33	6. 34	6. 36	27	3	
30	21		6. 32	6. 34	6. 35	6. 37	6. 38	6. 39	24	0	
3	24	Q Taurus	6. 35	6. 37	6. 39	6. 40	6. 41	6. 43	21	27	
6	27		6. 39	6. 40	6. 42	6. 43	6. 45	6. 47	18	24	
9	30		6. 42	6. 43	6. 45	6. 47	6. 48	6. 51	15	21	
12	3	Marius	6. 45	6. 46	6. 48	6. 50	6. 52	6. 54	11	18	
15	6		6. 48	6. 49	6. 51	6. 53	6. 55	6. 58	8	15	
18	9		6. 50	6. 52	6. 54	6. 56	6. 58	7. 0	5	12	
21	12	Taurus	6. 53	6. 55	6. 57	6. 59	7. 1	7. 3	2	9	
24	15		6. 56	6. 57	7. 0	7. 2	7. 4	7. 7	30	6	
27	18		6. 58	7. 0	7. 2	7. 4	7. 7	7. 9	27	3	
30	21		7. 0	7. 2	7. 4	7. 7	7. 9	7. 12	24	0	
3	24	II Gemini	7. 2	7. 4	7. 7	7. 9	7. 12	7. 14	20	27	
6	28		7. 4	7. 6	7. 9	7. 11	7. 14	7. 17	17	24	
9	31		7. 6	7. 8	7. 10	7. 13	7. 16	7. 19	14	21	
12	3	Iunius	7. 7	7. 9	7. 12	7. 15	7. 17	7. 20	11	18	
15	6		7. 8	7. 11	7. 13	7. 16	7. 19	7. 22	8	15	
18	9		7. 9	7. 12	7. 14	7. 17	7. 20	7. 24	5	12	
21	12	Iunius	7. 10	7. 13	7. 15	7. 18	7. 21	7. 25	2	9	
24	16		7. 10	7. 13	7. 16	7. 19	7. 22	7. 25	28	6	
27	19		7. 11	7. 14	7. 16	7. 19	7. 22	7. 26	25	3	
30	22		7. 11	7. 14	7. 17	7. 19	7. 22	7. 26	22	0	

Habes

Habes in supra posita Tabula arcus semidiurnos pro altitudine Poli 35. vsque ad 41. inclusiue pro signis Borealibus: Iam sine noua Tabula habebis arcus semidiurnos pro signis Australibus eiusdem altitudinis Poli sic: Duplica singulis diebus horas, & min. supraposita; & habebis arcus diurnos; iam quod superest ad faciendas 24. horas, erit arcus diurnus pro signis Australibus, cuius dimidium erit arcus semidiurnus: Habes autem ordinem dierum Australium in sequenti Tabula, vbi sequuntur reliquæ Poli Altitudines, pro quibus ponimus tantum signa Australia; nam ibi in fine pariter docebimus modum inueniendi pro illis arcus debitos signis Borealibus; sicut hic docuimus modum inueniendi arcus pro Australibus.

In

is grad.
anni.

titudo

0 15 30

24	30
21	27
18	24
15	21
11	18
8	15
5	12
2	9
30	6
27	3
24	0

21 27

18 24

15 21

11 18

8 15

5 12

2 9

30 6

27 3

24 0

20 27

17 24

14 21

11 18

8 15

5 12

2 9

28 6

25 3

22 0

Habes

20 27

17 24

14 21

11 18

8 15

5 12

2 9

28 6

25 3

22 0

In signis Australibus.

Poli		42	43	44	45	46	47	48	Altitudo	
G. S.	D. M.	H.	H.	H.	H.	H.	H.	H.	M. D.	S.
0	24	6. 06.	06.	06.	06.	06.	06.	06.	21	30
3	27	5. 56	5. 56	5. 55	5. 55	5. 55	5. 55	5. 55	18	27
6	30	5. 51	5. 51	5. 51	5. 50	5. 50	5. 50	5. 49	15	24
9	3	5. 47	5. 47	5. 46	5. 46	5. 45	5. 45	5. 44	12	21
12	6	5. 43	5. 42	5. 42	5. 41	5. 40	5. 40	5. 39	9	18
15	9	5. 39	5. 38	5. 37	5. 36	5. 35	5. 34	5. 34	6	15
18	12	5. 34	5. 33	5. 33	5. 31	5. 30	5. 29	5. 28	3	12
21	15	5. 30	5. 29	5. 28	5. 27	5. 26	5. 24	5. 23	28	9
24	18	5. 26	5. 25	5. 24	5. 22	5. 21	5. 19	5. 18	25	6
27	21	5. 22	5. 20	5. 19	5. 17	5. 16	5. 14	5. 13	22	3
30	24	5. 18	5. 16	5. 15	5. 13	5. 11	5. 10	5. 8	19	0
3	27	5. 14	5. 12	5. 10	5. 9	5. 7	5. 5	5. 3	16	27
6	30	5. 10	5. 8	5. 6	5. 4	5. 3	5. 0	4. 58	13	24
9	3	5. 6	5. 4	5. 2	5. 0	4. 58	4. 55	4. 53	10	21
12	6	5. 2	5. 0	4. 58	4. 56	4. 53	4. 51	4. 48	7	18
15	9	4. 59	4. 56	4. 54	4. 52	4. 49	4. 47	4. 43	4	15
18	12	4. 55	4. 53	4. 50	4. 48	4. 45	4. 42	4. 39	1	12
21	15	4. 52	4. 49	4. 47	4. 44	4. 41	4. 38	4. 35	29	9
24	18	4. 49	4. 46	4. 43	4. 40	4. 37	4. 34	4. 31	26	6
27	21	4. 45	4. 43	4. 40	4. 37	4. 34	4. 31	4. 27	23	3
30	24	4. 43	4. 40	4. 37	4. 34	4. 30	4. 27	4. 24	21	0
3	26	4. 40	4. 37	4. 34	4. 31	4. 27	4. 24	4. 20	18	27
6	29	4. 37	4. 34	4. 31	4. 28	4. 24	4. 21	4. 17	15	24
9	2	4. 35	4. 32	4. 29	4. 25	4. 22	4. 18	4. 14	12	21
12	5	4. 33	4. 30	4. 27	4. 23	4. 20	4. 16	4. 12	9	18
15	8	4. 32	4. 28	4. 25	4. 21	4. 18	4. 14	4. 10	6	15
18	11	4. 30	4. 27	4. 23	4. 20	4. 16	4. 12	4. 8	3	12
21	14	4. 29	4. 26	4. 22	4. 19	4. 15	4. 11	4. 6	31	9
24	17	4. 28	4. 25	4. 21	4. 18	4. 14	4. 10	4. 5	28	6
27	19	4. 28	4. 25	4. 21	4. 17	4. 13	4. 9	4. 4	25	3
30	22	4. 28	4. 24	4. 21	4. 17	4. 13	4. 9	4. 4	22	0

Pro

Pro signis Borealibus duplica singulis diebus horas, & min. hic assignata, & hic erit arcus diurnus; quod autem superest ad 24. erit arcus diurnus Borealium, cuius dimidium erit arcus semi-diurnus: Accipe autem ordinem dierum Borealium ex antecedenti Tabula.

Habes in Colombonio modum distribuendi gradus Eclipticæ in dies anni sic: In sequentibus duobus versibus.

Lumina, Mors l'adit, laudabilis, Inclita, Iustum.

Gens, Generat, Genitus, Generosos haust honores.

Singula verba significant singulos menses: Ut igitur habeatur, v. g. ingressus Solis in a mense Septembri; cum hic sit nonus Mensis, convenit illi *Genitus*; cuius prima Litt. G. est septima in Alphabeto; Quare ablato 7. à 30. remanent 23. pro ingressu Solis in Libram; & sic de alijs.

Pro singulis verò diebus, sic faciendum: Pro die 13. Iunij habes, *Iustum*, nempè sextum verbum pro mense sexto, cuius prima Littera I. est nona in Alphabeto; iam si addas 9. ad 13. fient 22. vnde Soleo die erit in 22. II

Quod si ex dicta additione fiat plusquam 30. abijce 30. & reliquus erit numerus Quæsitus.

Q V A E S I T V M XLVIII.

*Quæres Methodum uniuersalem seruandam in Astro-
nomicis; ne incidatur in circulum vitiosum.*

R Esp. Primò supponendam rudem cognitio-
nem præcipuorum, quæ desiderantur in
Astronomia; quæ cognitio facillè potest haberi
sine circulo vitioso. Secundò vt exactè deinde
procedatur: Possumus incipere ab inuentione
lineæ

lineæ Meridianæ, quæ potest haberi per observationem alicuius fixæ in summa altitudine, vel minima, per quadrantem, vel per duo fila, vel quasi fila, provt nu. 233. propè finem docui; vel observando per quadrantem eandem fixam in duplici æquali altitudine, & ducendo lineam intermediam, at alius modus per duas æquales umbras habet aliquam difficultatem ob declinationem Solis variatam intra illud tempus: Acus autem Magnetica supponit notam alicubi Meridianam, provt nu. 334.

Tertiò, quærendum est, an fixæ patiantur parallaxim; demonstratur autem, non pati parallaxim per observationem duarum fixarum propè Horizontem in eodem Almucantarato, & deinde circa Zenith &c. provt in Quæsit. 27. nu. 261.

Quartò, fiat perfectus globus cum designatione fixarum exacta, independentè à refractionis Tabula; provt nu. 236.

Quintò, fiat Tabula exacta Refractionum pro fixis; & hinc vniuersaliter pro Luna, & Sole &c. provt nu. 256. v.g. pro Luna inueniatur eius parallaxis, & distantia à Terra, observando bis eius diametrum Horizontalem; provt nu. 123. & 270. additaque parallaxi ad angulum apparentis elevationis, dematur deinde refraction. Aduerte, provt dixi num. 236. quod quamvis non pauci Auctores censeant, refractionem non fieri sensibilem ultra 30. gradus circiter elevationis; tamen res non est adeo certa, quin militet contra, Auctoritas magni Ponderis, & præterea oportuit providere Altitudini Poli infra dictos grad. 30.

APPEN-

IN Libro de Impetu pag. 277. ad ultimam lineam Impressor omisit sequentem lineam *æquilibrium; cum tamen manifestè pateat non dari æquilibrium, vbi.*

283

In sequenti verò pag. 278. lin. 4. *descensum aquæ* corrige, *descensum & exitum aëris.*

Pag. 167. lin. 11. *aquam; nam.* Corrige. *aquam quadruplam, nam.*

Aduerto, nullo modo satisfecisse difficultati in dicta pag. 277. propositæ Auctorem, qui præcisè scripsit, Aëris externi gravitatem prævalere gravitati Aëris, & aquæ contenti intra Cyathum; nisi enim aliquid aliud animadvertatur; provt nos animadvertimus; non satisfit difficultati; nam Aëris externi vires Elasticæ, æquilibrantur omnino Aëri contento ab initio, & ante inuersionem Cyathi; vt optimè norunt periti omnes, qui Turricellij sententiam bene penetrarunt; quare addita insuper aqua, deberet prævalere Aëri externo, adeoque Carta deberet separari à Cyatho: Adde, quod in dicto Experimento Carta ita premitur ab Aëre externo; vt ad partes interiores turgeat, fiatque conuexa supernè intra Cyathum: Aduertendum igitur est, quod dum inuertitur Cyathus, ac proinde aqua à fundo descendit versus orificium, expellitur aliquantum Aëris extra Cyathum, itavt deficiente debita quantitate Aëris interni, præualeat externus; provt ibi dixi: Nec mireris, Aërem per insensibilem rimulam inter Cartam, & Cyathum egredi, per quam non egrederetur aqua; nam ob suam tenuitatem Aër multo facilius penetrat, & egreditur

Y y

ditur

354
ditur per rimulas, per quas aqua de natura sua
crassior non potest egredi; qua de re habeo plura
experimenta; & satis dixi in eodem Tractatu de
Impetu.

APPENDIX SECVNDA.

De Pendulo.

284

PEtijt à me quidam, vt exemplis explicarem
magis doctrinam de conficiendis Horolo-
gijs cum Pendulo, de qua egimus in Tractatu de
Impetu, præcipue num. 178. Quare addo se-
quentia.

Desiderat quis Penduli longitudinem linea-
rum 120. pedis geometrici, cuius singulæ vnciæ
valent duodecim lineas; cum duabus Rotis simi-
libus, & Serpentina diuisa in 25. dentes; suppo-
nuntur autem singulæ Rotulæ, vulgò *Rocchetti*,
diuisi in 6. dentes; & vt prima Rota intra spa-
tium vnius horæ conficiat integrum gyrum.

Iam sic respondeo: Inueniatur numerus, cuius
quadratum, ductum in dentes Serpentinæ faciat
3600; scilicet diuidatur 3600. per 25. & ex inuen-
to quotiente eruatur radix quadrata; per quam
deinde multiplicentur dentes singularum Rotu-
larum, & numerus productus erit numerus den-
tium pro singulis Rotis, qui quærebatur: Exem-
pli gratia

6.	6.	In diuisione numeri 3600.
72.	72.	per 25. habemus quotien-
12.	12.	tem 144. cuius radix qua-
		drata est 12. Quæ ducta in
6. facit 72. pro Rota antecedenti. Quoties autem		
proponitur Horologium iam factum, & volu-		
mus scire numerum vibrationum composita-		
		rum;

rum; primò debemus diuidere numerum dentium cuiusque Rotæ per numerum dentium Rotulæ sequentis, & deinde multiplicare primum quotientem in secundum, & hinc productum in sequentem quotientem, si subsequatur &c. & tandem vltimum productum debemus ducere in dentes Serpentinæ.

Præsupponitur ex dicto Tractatu de Impetu, Pendulum 126. linearum facere Vibrationem compositam tempore vnus scrupuli secundi, adeoque in vna hora numerantur 3600. Vibrationes compositæ; Quod si fuerit diuersa longitudo Penduli, habes in dicto Tractatu numerum Vibrationum illi debitum.

Quod si agatur de tribus Rotis, vltra Serpentinam, vt re Radice cubica sic.

			Radix 15. facit Cubum
6.	6.	6.	1875, hic ductus in 35.
90.	90.	90.	35. facit vibrationes com-
15.	15.	15.	positas 65625.; sed Pen-
			dulum feci breuius in
			hoc casu; quamuis possit fieri Pendulum ad libi-
			tum &c.

Si velis, vt prima Rota conficiat duas horas vnica circumuolutione; duplica quadratum, siue Cubum; & inde erue radicem; vel duplicetur numerus Vibrationum, retento eodem Pendulo; deinde fiat diuisio consueta; & ex quotiente educatur Radix, & reliqua, vt supra, sic.

			Duplum quadrati est
	6.	6.	288, eius radix est 17. &c.
102.	102.	25.	nam 288. in 25. facit Vi-
	17.	17.	brationes 7200. nempe
			duplum di 3600.

Si autem velis Rotas dissimiles, diuidatur numerus, per quem debet multiplicari numerus

Y y 2 den-

dentium Serpentinæ; diuidatur inquam ad libitum v.g. per 13. deinde quotiens inuentus iterum diuidatur ad libitum, & sic de alijs quotientibus, quoties placet; & numerus Diuisor multiplicando dentes Rotulæ vulgò *Rocchetto*, qui dentes etiam sint ad libitum, dabit dentes cuiusuis Rotæ; Exempli gratia in primo casu proposito, diuidatur numerus 144.

6. 6. per 5. fiet quotiens 29. deinde
174. 30. 25. de 29. diuidatur per 5., fiet 6.
29. 5. Quod si velis sistere in 29. fiet;

provt hic vides, & adhuc obtinebis vibrationes 3600.: omisi fractiones de industria.

Quod si proponatur faciendum Horologium cum Rotis iam determinatis; & quærat *Pendulum*, tunc res est facilior, & satis clara in *disco Tractatu*.

APPENDIX TERTIA.

De Barometro.

285

E Gi de Barometro in *Tractatu de Impetu*; addo sequentia: Non possumus tribuere nouæ Aëris pressioni, nouam altitudinem Mercurij in fistula sine sequentibus: Ostendi, Aëris, & similium virtutem Elasticam sequi quodammodo naturam sinuum; scilicet initio, & in casibus consuetis Aër ab æquali pressione, æqualiter ad sensum densatur, & è contra &c. hinc possumus de corpore tenso supra Mercurium (in mea sententia) opinari; quod per æqualem Aëris externi mutationem æqualiter densetur, vel rarefiat; sola difficultas est; vt habeamus modum discernendi causas huius effectus; nam si Aër externus

nus

nus fiat simul frigidus, & humidus; ex hac duplici causa Mercurius eleuabitur, eo quod nempe Aër humidus magis grauitando impellat Mercurium sursum; & etiam eo quod in frigidando Corpus contentum in spatio, quod apparet vacuum supra Mercurium; illud addenset; ac proinde Mercurius repleat locum, suppleatque pro spatio relicto; Quare non poterit hinc argui aliquid certi; sed dubitabitur, vtrum ex frigore id fiet, an ex humiditate aliunde ignotis: Do igitur consilium; vt intra vnum aliquod Vas, ponatur Thermometrum Florentinum, & Barometrum, & introducto calore per artē, obseruetur per quantum spatium descendat Mercurius in Barometro; & econtra in Thermometro spiritus vini ascendat; cogatque Aërem densari; diuisoque dicto spatio licet inæquali, in gradus tamen numero æquales, tam in Barometro, quam in Thermometro; cum deinde accidet naturaliter, vt ascendat, vel descendat Mercurius in Barometro; consule proximum Thermometrum; iam si v.g. in Barometro descendat Mercurius per vnum gradum; & in Thermometro ascendat liquor per vnum gradum; signum erit ex mero calore id fuisse factum; quod si per duos gradus ascendat liquor, & per vnum descendat Mercurius; signum erit; Aërem grauiorem esse factum per vnum gradum; adeoque impediuisse descensum Mercurij per vnum gradum; per duos enim descendisset, sicut per duos ascendit liquor; nisi Aëris maior grauitas impediuiisset per vnum gradum. Intelligenti pauca.

Iuuat hic referre, me de mandato Serenissimi M. D. Ferdinandi anno circiter 1655. scripsisse epistolam Encyclicam ad singulas præcipuas domos Societatis Iesu in Vniuerso Orbe dispersas;

per

per quam commendabatur, vt in Thermometris omnino æqualibus, quorum bina ad singulas præcipuas Vrbes mittebantur (scilicet vnum ad Boream, alterum ad Meridiem exponenda) obseruarent statis temporibus gradus caloris, & frigoris: quod Experimentum fuisset sanè curiosum, & perutile Reipublicæ litterariæ; sed cum post aliquot annos optarem rescire, quid tandem conclusum fuerit; mihi fuit responsum ab Vrbe Florentia; nescio quo infortunio, fuisse deperdita Responsa de hac materia. Optandum sanè esset, vt hoc experimentum aliquando perficeretur: Sicut etiam operæ pretium esset notare in singulis Regionibus, statis temporibus declinationem Acus Magnetica; quam ego exactis experimentis notavi Romæ ann. 1680. mense Maio declinare à Borea ad Occidentem per gradus 3. & aliquanto amplius; cum antea per aliquod notabile tempus per tres tantum declinaret: Deinde in Octobri eiusdem anni ex improviso declinauit per quinque (de quo vide hic nu. 234.) ad Occidentem; tum non post multum temporis per sex: In Nouembri autem anni 1685. peruenit ad gradus septem, quam seruauit vsque ad annum 1688. & adhuc seruat cum aliquantulo etiam augmento.

APPENDIX QVARTA.

De Momento Grauium &c.

Quæritur, an Momenta Grauium æqualium super plana inæqualiter inclinata, eandem tamen eleuationem habentia, sint in reciproca ratione cum longitudinibus Planorum; prout

359
provt asserit Turriceilius pag. 100. in Operibus
Geometricis, iuxta Galilei sententiam.

Ad perfectam intelligentiam Quæstionis, no-
tandum est, agi hic tantummodò de effectu pro-
ueniente ex mera grauitate, & Plani inclinatio-
ne, præscindendo à figuris, & Momentis inde
prouenientibus; & an Centrum figure sit in ipso
Plano inclinato immediatè, vel non; quare vel
agatur de Globo, vel de Cubo &c. perinde est;
dummodò præscindatur à legibus contactus &c.
Oportet igitur facere quamdam abstractionem;
nec accipere rem,provt verè se habet à parte rei;
sed tantummodo sub formalitate puræ grauitatis
in circumstantia talis inclinationis, seu motus
obliqui (: Et aduerte, quod non aliquæ tantum
partes Grauis; sed omnes, & eodem modo con-
currunt ad faciendum dictum Momentum): Ita
sepè fit in eiusmodi materijs; vt, cum confide-
ratur Vestis præcisus à sua Grauitate, & Bilances
præcisæ à Contactu &c.

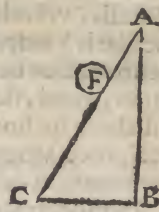
Ponantur igitur duo globi æquales, & ex ea-
dem materia in Planis, siue lineis inæqualiter in-
clinatis (vel etiam vna ex illis lineis sit perpen-
dicularis) descendentes ab eodem puncto, &
desinentibus in eandem lineam Horizontalem:
Dico, quod, sicuti se habet vna linea inclinata
ad aliam inclinatam, seu perpendicularem; ita
reciprochè Momentum descendendi per vnā, ad
momentum descendendi per aliam.

Demonstratur; nam Potentiæ resistentes ad
æqualitatem, Momentis dicti Grauis globi, ap-
plicatæ iuxta directionem Diametri in Globo pa-
rallæ ad Planum per quod descendit, debent esse
in reciproca linearum AC. AB. ergo momenta
descendendi sunt in reciproca &c.

Con-

Consequentia est manifesta; nam, quantum est Momentum Grauis ad descendendum hic, & nunc per illud Planum; tantus omnino debet esse impetus productus à Potentia applicata; ad hoc, vt præcisè impediat descensum.

Restat demonstrandum antecedens sic. In omni machina, quo longior est linea motus potentiae; eo maior est facilitas, seu momentum, cæteris paribus, v.g. in Veste &c. Et ratio à priori in grauib; est, quia tota difficultas mouendi sursum, siue per Planum inclinatum, siue per lineam perpendicularem Horizonti; mensuratur à Perpendiculari; secundum autem directionem Horizontalem, quæ admiscetur, cum planum est inclinatum, nulla est difficultas; quare in tota linea obliqua AC. tanta collectio virium, computando à primo ad vltimum; requiritur simpliciter pro ascensu, Grauis sursum vsque in A, vel pro resistentia contra momentum deorsum; quanta requiritur pro ascensu per perpendicularem BA. & sic de alijs; at si tota eadem collectio distribuatur in partes lineæ, singulæ partes virium se habebunt reciproce ad lineas. Ergo &c. Quod vt magis explicetur pro Tyronibus in hac materia, affero hanc notam similitudinem: Velit quis distribuere decem iulios in quinque pauperes, contingent duo iulij pro singulis pauperibus; quod si velit distribuere eodem decem iulios in decem pauperes; contingent singuli iulij pro singulis; quare sicut se habent decem Pauperes ad quinque Pauperes: ita duo iulij ad vnum iulium; quæ est proportio reciproca; cum igitur tanta collectio Virium; v. g. decem



decem gradus, debeat Ascensui Grauis per obliquam, seu inclinam AC; quanta (nempè decem) pro perpendiculari AB; sint autem plures partes æquales, v.g. digitales in AC; quam in AB, singulis digitis debentur in linea AC. partes viriū eò minores respectu partium pro breuiori; quot reciproce sunt partes digitales in minori linea respectu maioris, quæ vocatur proportio reciproca.

Vel etiam dicas; quod potentia sæpius applicata multiplicetur, v.g. Potentia vt quinque applicata in linea 10; facit idem, ac potentia 10. applicata in linea 5.; quæ omnia habes fufius explicata in meo Tract. de Impetu: Hinc, sicuti non est absurdum; quod potentiæ ad impellendum sursum Graue (siue ad resistendum) per duo plana facientia angulum rectum, in sensu diuiso, faciant vnum maius totali momento Grauis; neque erit absurdum; quod Momenta Grauis in sensu diuiso, ad descendendum per eadem Plana supradicta, faciant vnum maius Momento totali.

Neque obstat, quod considerandum sit Graue ante ipsum motum, nam hæc obiectio eodem modo valeret in Veste, & in Bilance; in quibus tamen bene explicatur ipsorum natura, per id quod sequeretur in ipso motu, nempe per longiorem lineam faciendam in Veste longiori; nam ab effectu cognoscimus causam; præcipue si hæc sit necessaria; motus autem sursum relatè ad meram resistantiam, bene explicatur per hoc, quod vltra resistantiam æqualem momento Grauis descendens; sufficiat, vt addatur impetus minor quocumque assignabili, ad mouendum sursum.

Ex demonstratis redditur ratio vniuersalis pro quacunque linea etiam spirali &c. & inde ostendit, non posse dari motum perpetuum; sed plura vide in Tract. supradicto de Impetu.

Zz

A P-

De Horologio Hydraulico.

287

HAbes in fine Microcosmi Physicomathematici Horologium Hydraulicum, cum adiuto folio D. Matthæi Campani; quod ipse amore veritatis impulsus vltro, & sponte, & proprijs impensis impressit Romæ die 27. April. ann. 1658. & iam ab eo tempore in plurimorum manus deuenit. Quod verò attinet ad diuersas species huius Horologij: Docuit frequens experientia; illud potissimum, quod diuiditur per quatuor laminas omnes similes, in quibus singulis est paruum, & æquale foramen; exactissima periodo horas conficere; sed aduertendum omnino est; vt præter dictum paruum foramen apud fasciam, detur apud Tubum medium, aliquis alius aditus Aëri; vt possit de vno in aliud Cubiculum per illum liberè pertransire; alioquin, dum lamina à statu Horizontali descendit, premitque aquam, Aër interim ita intercluderetur; vt nullo modo posset, prout deberet, in aliud Cubiculū pertransire.

Descripti in eodem Microcosmo speculū Vstorium ex Caualerij opinione; quod deinde impugnauit in mea Optica: sicut pariter attuli combinationem lentis ocularis cum Vitro Obiectiuo ex Reita; quam deinde ibidem per calamum emendauit, ex regulis meæ Opticæ.

Finis.

INDEX

INDEX ALPHABETICVS

RERVM NOTABILIVM.

Num. significat Paragaphum.

A

A Cronycthius. 135.
Aequans circulus. 129.
Aequatio. 138. 175.
Aequinoctialis linea. 278.
Aequator, vel Aequinoctialis circulus. 8. 16.
Aequinoctium. 200. 237.
Aestas. 61.
Almucantaratus. 51.
Altitudo Astrii. 24.
Altitudo Poli. 28. 117.
Amphiscij. 59.
Anni in omnes aequales. 173.
Annus Aegyptius. 129. eius mensures. 30. dierum, & addunt. 5. dies intercalares.
Annus Gregorianus. 200.
Annus Lunaris. 201. communis continet. 12. Lunationes, quae cum faciunt dies. 353. dicitur *cauus*; cum vero faciunt. 354. dicitur *Plenus*; *Embolismicus* vero, seu *Intercalaris*, continet 13. Lunat. quae cum faciunt dies 383. dicitur *cauus*; cum autem 384. dicitur *Plenus*.
Annus Epicyclus. 135.
Anomalía. 174. *Coequata.* 138.
Antarcticus Polus. 47.
Antipodes. 56.
Antiscij. 58.
Antoeci. 56.

Apogeeum. 138. *Planetarum.* 130. *Solis.* 80.
Apsis. 138.
Arcticus Polus, idem ac Borealis. 47.
Argumentum, vel Anomalía. 127.
Arcus diurnus. 32. 37. *Semidiurnus.* 281. *fulsionis.* 61.
Ascensio, & Descensio recta, hoc est in sphaera recta; obliqua, hoc est in sphaera obliqua: Ascensio recta Puncti Eclipticae. 52. 54. 232.
Asterismus, sine Constellatio. 154.
Astrologia naturalis. 193.
Atmosfera. 181.
Aureus numerus. 201.
Aux Augis quid. 138.
Auzout. 149.
Axis Mundi. 6.
Azimut. 50.

B

B *Alianus.* 167.
Barometrum. 285.
Bissextus. 200. 204. dicitur dies ipse superadditus; unde annus *Bissextilis*.
Blanchinus. 163.

C

C *Alendarij Reformatio.* 199.
Caput, & cauda. Draconis. 190.
Caracteres Planetarum &c. 190.

Z z 2

Cassi-

Cassinus. 142. 146. 150. 163. 274.
Cavalieri speculum Vstorium. 248.
Causus, vide *Annus*.
Cellius. 274.
Ceti noua stella. 158.
Ciampinus in prafat.
Circulus annuus. 135.
Circuli Celestes. 2. 49. 64.
Circulus maximus. 3.
Clavius. 199.
Climata. 275.
Colores Lunæ. 246. in *Eclipsi*. 183.
Cometæ. 161. *obferuatio*. 218. 243.
Coniunctio luminarium. 176.
Copernicus. 132. 134. 171.
Crepusculum. 51. 89.
Culminans dicitur punctum Eclipticæ, dum est in Meridiano.
Cygni noua stella. 158.

D

D *Ecliniatio Solis*. 19. graduum
Eclipticæ. 280.
Declinatio Magnetica. 234.
Descensio, vide *Ascensio*.
Dies naturalis, artificialis. 61.
Directus Planeta. 131.
Domus Celestes. 191.
Dionysius Abbas Romanus Mathematicus. 200.

E

E *Eclipsis Lunaris*. 178. 179.
 187. *obferuatio*. 218. 238.
 231. 263. 265. *Eius imitatio*.
 183.
Eclipsis Solaris. 178. 184. 187.
obferuatio. 210. 231. 258. 265.
Ecliptica. 10. 69. *Eclipticæ obli-*
quitas, hoc est *Angulus factus*
cum Aquatore.
Embolismus est annus, in quo. 13.

Lunationes; dicitur etiam *Em-*
bolismus Mensis 30. *dierum*;
 dicitur etiam *annus Embolif-*
micus, seu *Intercalaris*; & pa-
 riter *Mensis*.

Emerfio Lunæ in Eclipsi, cum in-
 cipit emergere ex umbra.

Epafta. 202.

Ephemerides. 176. 177. 230.

Epicycclus. 81.

Epocha quid. 175.

Excentricus. 78.

F

F *Figura Celestis*. 191.

Firmamentum. 73.

Fixarum obferuatio. 239. vide
Stella.

G

G *Eogaphicus globus*. 277.

Globus Celestis. 236.

Gnomon S. Petronij. 237.

Gradus circuli. 9. 63.

Gregorius XIII.. 200.

Grienbergerus. 210.

H

H *Eterofcij*. 59.

Horizon. 21.

Horologium cum Pendulo. 117.
 284.

Horologium Hydraulicum. 287.

Horofcopus est punctum Eclipti-
cæ, quod nascitur in nostro *Ho-*
rizonte eo momento, de quo
agitur.

Hyems. 61.

I

I *Incidentia in Eclipsi Lunari*
 dicitur, dum *Luna immergi-*
tur in Vmbra, usque ad tota-
 lem *obfurationem*; deinde di-
 citur

INDEX ALPHABETICVS.

365

citur Mora, donec incipiat
emergere: Incidentia scrupula,
hoc est scrupula Zodiaci facta
tempore Incidentia. 230.

Iris. 255.

Julius Caesar. 200.

Iuppiter. 145. eius satellitum.

Eclipsis. 274.

Isaaci speculum. 248.

K

K Ircherius. 234. 235.

L

L Atitudo stelle. 42. 93.

Latitudo geographica. 42. 93

Latitudo trium superiorum Pla-
net. 136.

Lens vistoria. 248.

Libratio Lunæ. 104.

Lilius. 199.

Locus verus. 104.

Longitudo Celestis. 42. terrestris.

42. quomodo indagetur. 274.

Luna. 90. eius distantia à Terra.

122. sed vide etiam num. 270.

magnitudo. 126. montes. 99.

non habicatur. 99. Luna Dicho-

roma. 99. 125. Lunæ saltus. 205

status. 205. 259. colores. 246.

Lunaris Eclipsis imitatio. 257.

an frige faciat. 273.

M

M Acula Lunares. 96. Sola-
res. 85. 247.

Magnetica Acus. 234.

Malaga. 234.

Mars. 152.

Martyrologium. 206.

Mattheus Campanus. 287.

Mensis Lunaris. 201. 203. Embo-

lismicus, vide Embolismi-
cus.

Mercurius. 139.

Meridianus circulus. 31.

Meridiana linea. 116. 233.

Methodus vniuersalis seruandus
in Astronomicis. 282.

Microscopium. 260.

Momenta Granium super plana
inclinata. 286.

Mora Luna immerse totaliter in-
tra umbram, vide Inciden-
tia.

Motus proprius. 11. 70. raptus.
12.

N

N Adir. 23.

Nodi Lunares. 190.

Nonagesimus quid. 232.

Novilunium. 176. 231.

O

O Bseruatio Celestium. 209.

Orbita Planete, & Orbis
aliquando idem. 230.

Ortus, & Occasus syderum. 60.

P

P Alillitium, siue Aldebaran
stella prime magnitudinis in
Austriano Oculo Tauri.

Parallaxis. 112. 114. 116. Paral-
laxis Tabula non includunt in
altitudine parallaxim.

Paralleli circuli. 15.

Pascha. 200.

Pendulum. 284.

Penumbra quid. 183.

Perigeum, vide Apogeum.

Periaci. 57.

Periscij. 59.

Phaetontis incendium. 248.

Pla-

m Em-
erum:
mbolif-
& pa-

um in-
a.

o-

vide

77-

117.

287.

clipti-

o Ho-

e quo

Lunari

verg-

tota-

de di-

itur

Planetae. 153. quomodo dignoscantur. 241. minores. 228. superiores. 133. eorum latitudo. 136. magnitudo, & distantia. 137. *Plenilunium*. 183. 231. *Poli Mundi*, & *Primi Mobilis*, & *Ecliptica*. 69. *Poli altitudo*. 28. 117. *sed vide*, *praeipue* num. 236. 279. *Polares circuli*. 46. *Precessio Aequinoctiorum* significat *Anomaliam*, per quam non semper fiat *Aequinoctium* initio *Arietis*, vel *Librae*, à multis negatur. *Prosthapheresis*, vel *Aequatio*. 138. *Ptolemaeus*. 229. *Punctum culminans*, vide *Culminans*. *Pyxis Magnetica*. 235.

R

R *Reflexio in Veneris*, & *Mercurij* latitudine, quid. 230. *Refractio*. 112. 114. 116. *Refractionum Tabulae*. 236. includunt in altitudine ipsam *Refractionem*. An diuersa in *Aestate* &c. 250. *Refractio*. *Tab.* eadem inseruit pro *fixis*, & pro *Luna* &c. respectu eiusdem altitudinis apparentis. 256. *Retrogradatio*. 139. *Ricciolius*. 229.

S

S *Aturnus* 140. quanto tempore *Mola lapidea* descenderet à *Saturno*. 272. *Series signorum ab Ariete versus Taurum* &c. *Ordo autem inuersus dicitur*, contra *seriem*.

Signa Zodiaci. 41. *Sizigia* significant, tam *coniunctionem*, quam *oppositionem* *luminarium*. *Solis motus*. 78. *distantia à Terra*. 125. *Magnitudo*. 126. *Imago per foramen*. 83. in qua *distantia* combureret. 248. An simul tempore *videri possint Sol*, & *Luna diametraliter oppositi*. 252. quantum temporis *insumat*, dum *oceidit*. 253. Cur *noceat capiti*. 254. Cur *appareat maior in Horizonte*. 270. Cur *appareat bipedalis*. 271. *Solstitij observatio*. 237. *Speculum vstorium*. 248. *Sphaera recta, obliqua*. 35. 36. 61. *Stationarius Planeta*. 131. *Stella fixa*. 154. eorum *lumen*. 155. *magnitudo*. 160. *observatio*. 224. & 255. cur *patiantur refractionem*, etiamsi non *parallaxim*. 256. *Demonstratur*, non pati *parallaxim*. 261. Cur *scintillant*. 264. *Quomodo sciuntur in globo*. 216. *Stelle novae*. 156. *Systema vniuersale*. 167. *Aegyptium*. 167; *Pythagorae*. 167. *Tychonicum*. 171.

T

T *Abula motuum Planetarum* quomodo fiat. 174. *Telescopium*. 260. pro *Luna*. 267. eius *fallacia*. 268. cum *speculo*. 269. *Terra an immobilis*. 134. 171. *Terre mensura*. 124. *Terre spatium visibile*. 249.

Tro-

INDEX ALPHABETICVS.

367

Tropici. 17.

Tycho. 171.

Urbes illuminatae &c. cur appareant propiores. 262.

V

V Enus. 139. 153.
Verticales circuli. 50.
Vmbra Terræ. 266. 181.

Z

Z Enith. 23.
Zodiacus. 73.
Zona. 48.

Errata Corrige.

In Dedicatoria. Mensibus. *corrige*. Mentibus
Versus finem eiusdem. inuersa. *corr*. Auerfa
Pag. 20. lin. 25. cum Plano. *corrige*. in Plano
Pag. 27. : 4. 5. 8. *corr*. 4. 5^l. 8^u.
Pag. 78. lin. 16. nouum Centrum. *corr*. nouum Polum
Pag. 94. lin. 21. eadem vera. *corr*. eadem visa
Pag. 96. AB. *corr*. CB.
Pag. 120. in figura ponatur S. in centro Epicycli.
Pag. 141. sect. *corr*. sec.
Pag. 169. lin. 8. illustrata. 10. *corr*. 9. ferè cum 10.
Pag. 218. in antepen. linea. quem 44. *corr*. quem faciunt 44.
Pag. 319. lin. 23. Ocularem. *corr*. Oculum
Pag. 345. Arretium g. 41. m. 25, *corr*. g. 42. m. 50.

